





Early European Books, Copyright © 2011 ProQuest LLC.
Images reproduced by courtesy of The Wellcome Trust, London.
1388/A



Early European Books, Copyright © 2011 ProQuest LLC.
Images reproduced by courtesy of The Wellcome Trust, London.
1388/A



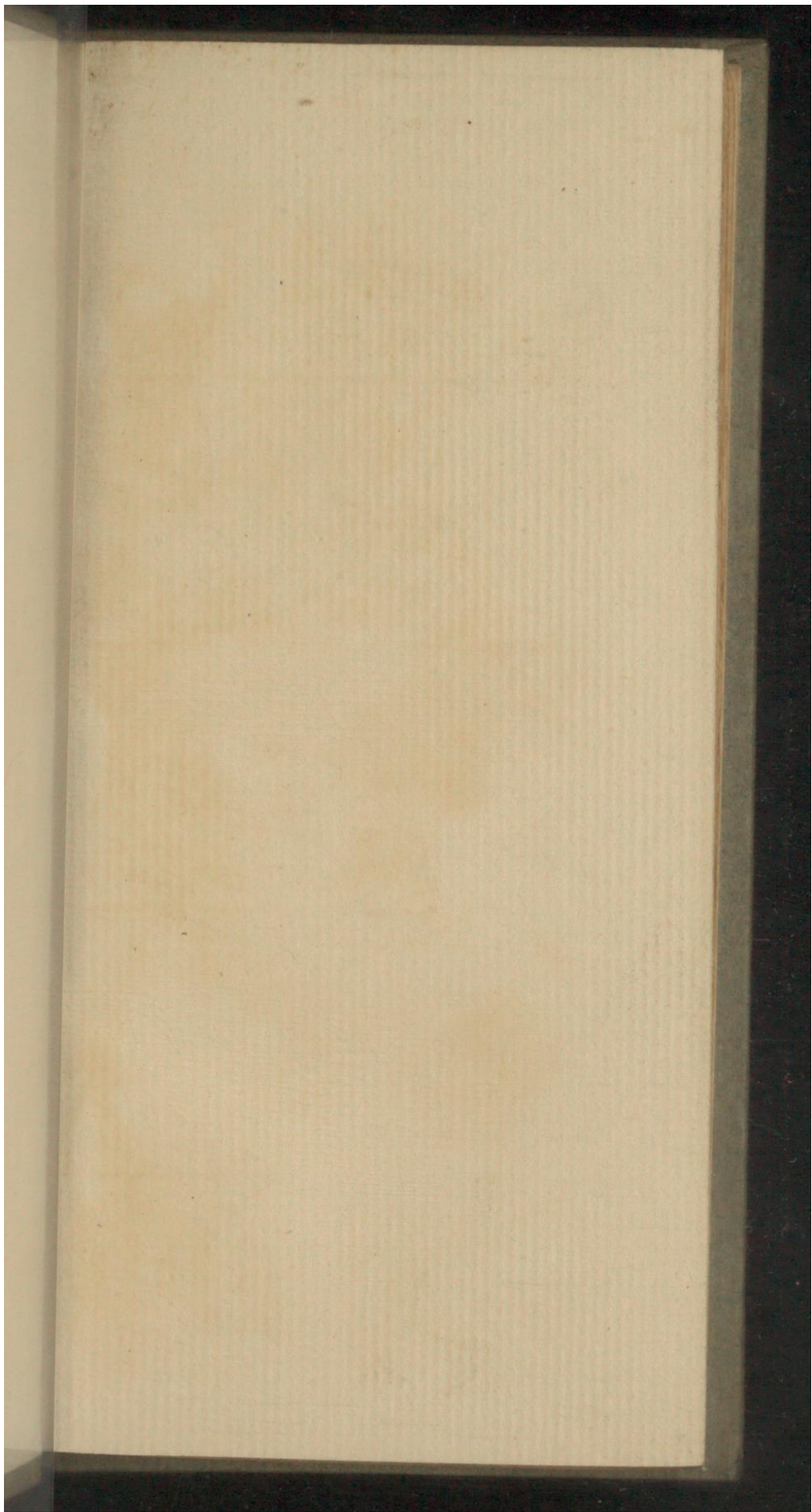
Early European Books, Copyright © 2011 ProQuest LLC.
Images reproduced by courtesy of The Wellcome Trust, London.
1388/A

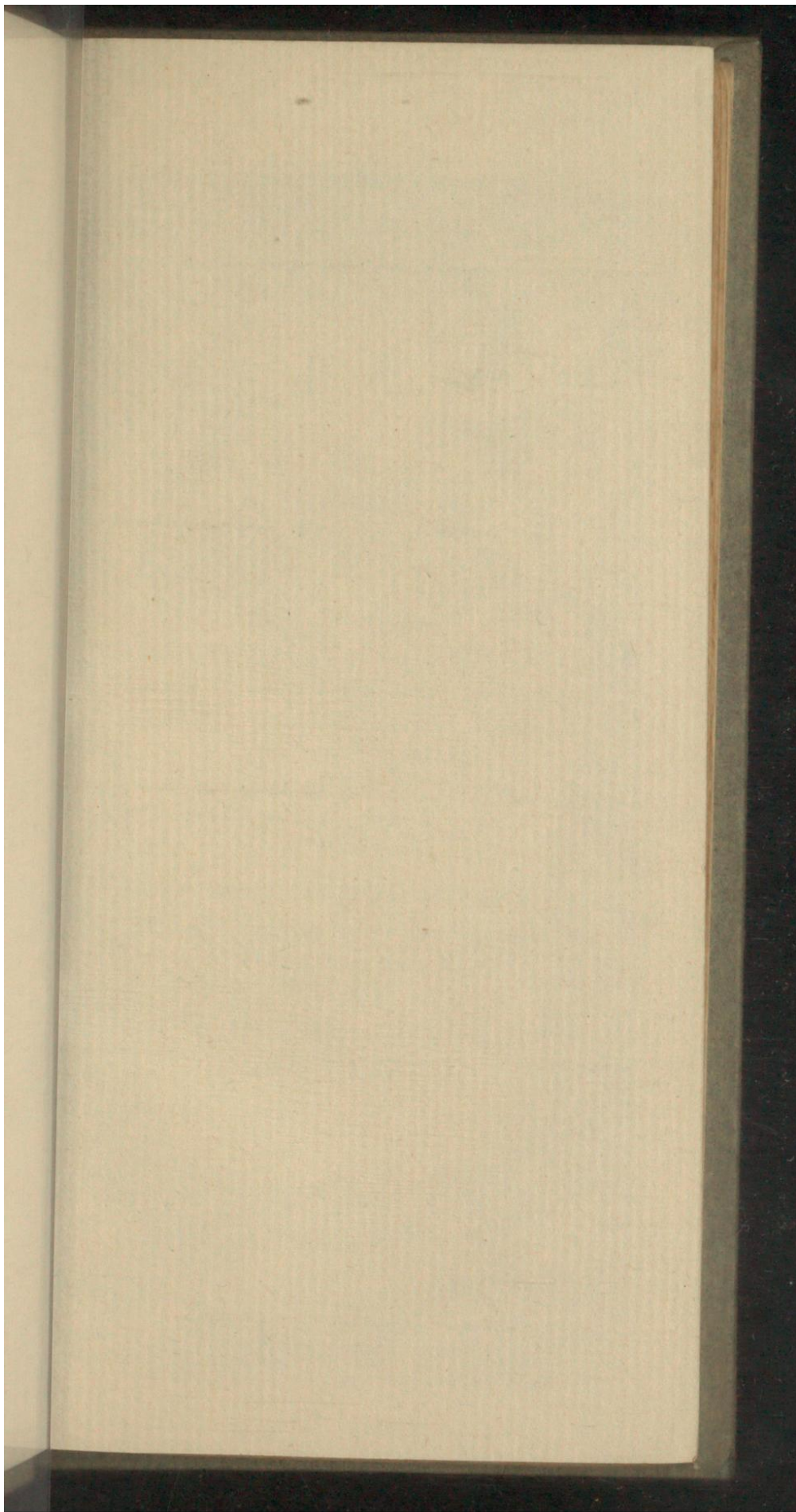


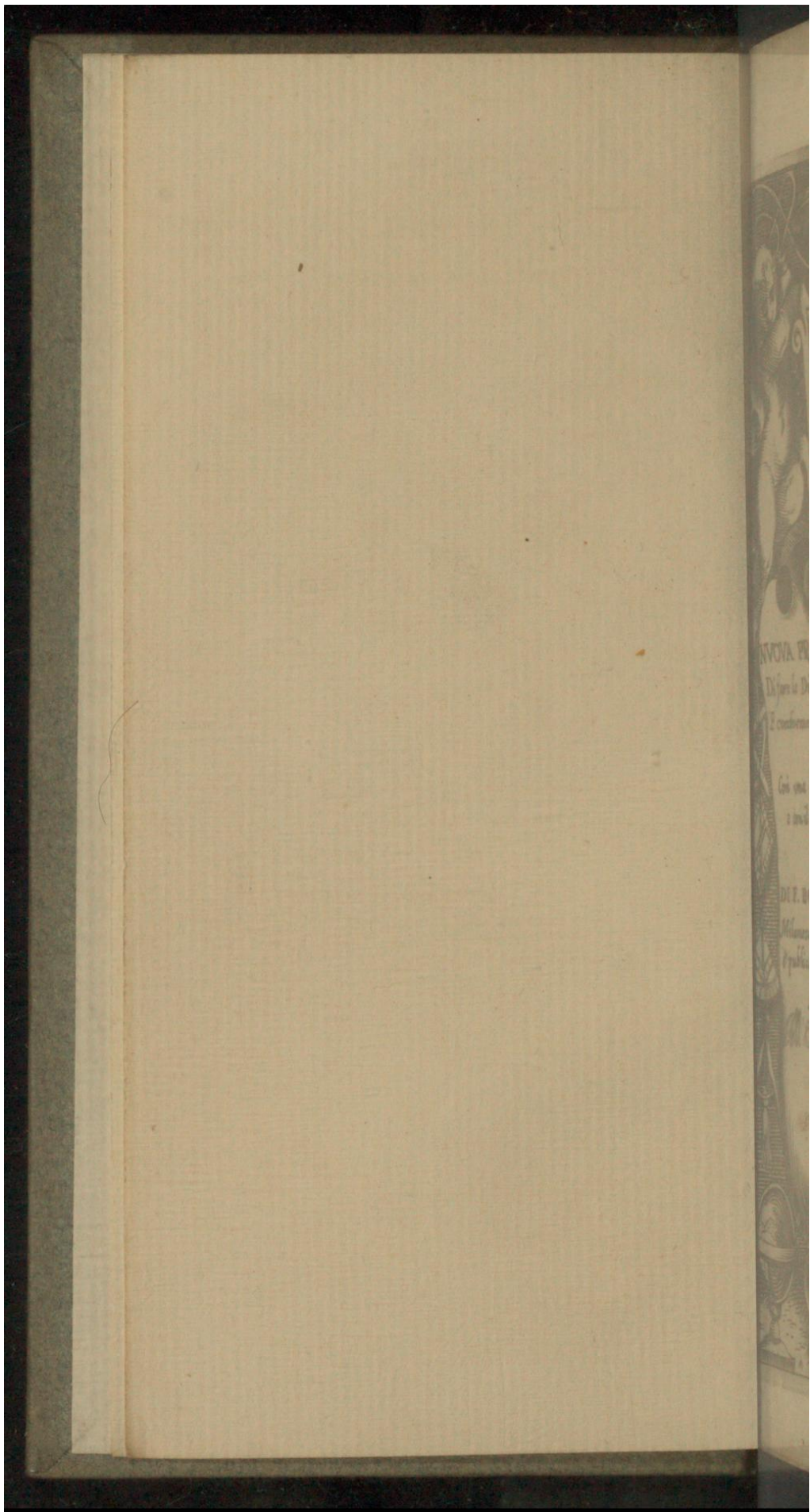
Early European Books, Copyright © 2011 ProQuest LLC.
Images reproduced by courtesy of The Wellcome Trust, London.
1388/A

1388
A

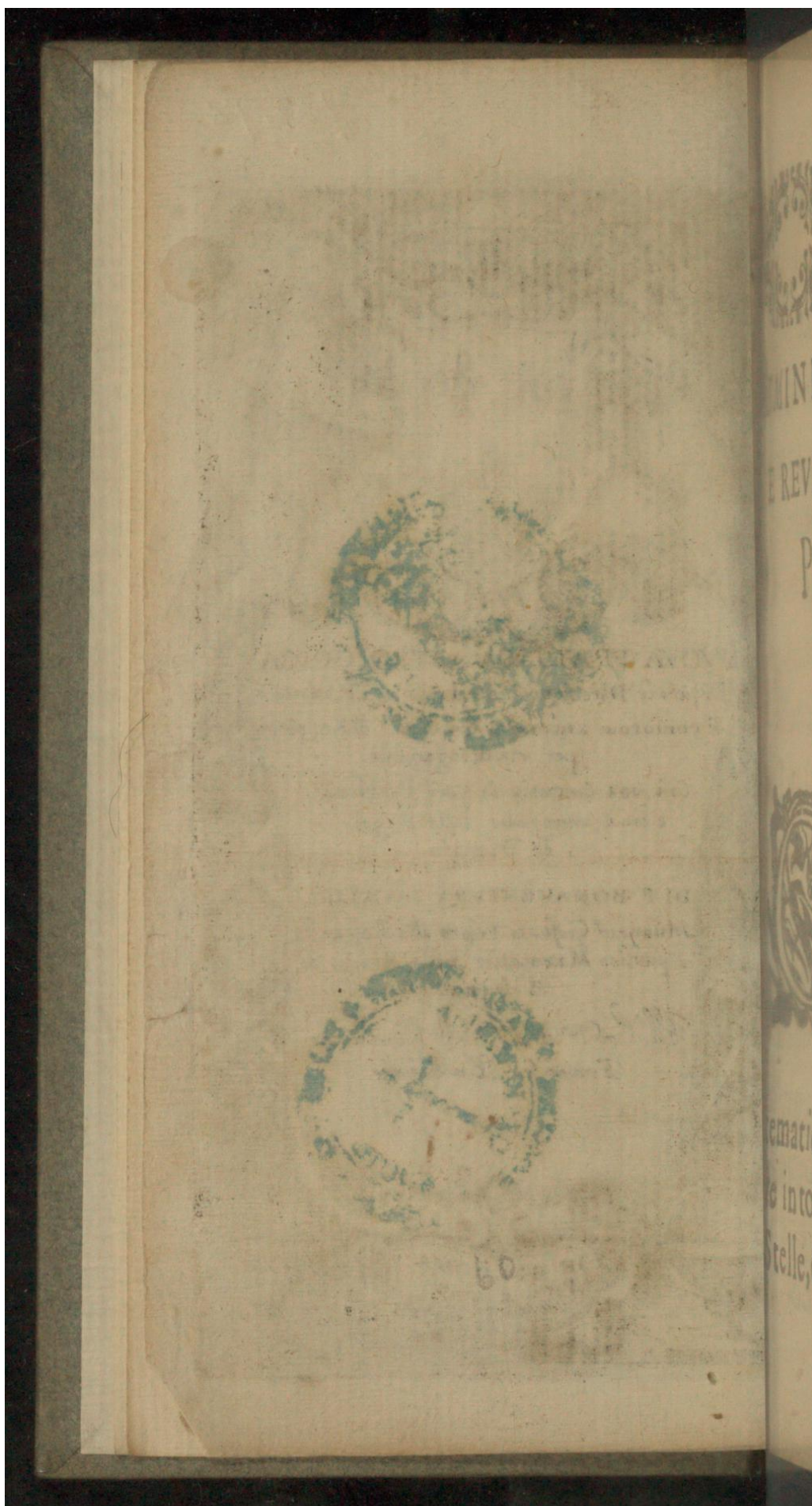
N. v
17/c













MINENTISSIMO,
E REVERENDISSIMO
Principe.



QUESTO Li-
bro , che è
vn ristretto
di varie ope-
rationi ma-
ematiche particolarmente
intorno al Cielo, e le
stelle, & il globo terrestre

A 2 do-

dono, e dedico io al gloriosissimo nome di V. E.
A lei, come à loro Numi sono, e faranno sempre
diuotissimi tutti i miei studi, come che sien figliuoli
uoli de gli ozi, che mi nascono dalla benigna protectione,
che dalla generosissima mano di sì gran Padrone mi prouiene.
E non farebbe egli gran mancamento, che le mie Sfere,
e le mie Stelle non girassero à piedi del loro sempre
sourano, e sempre benefico Gioue? Le glorie dell'

Ec-

ccellentifs. Casa di V. E.
 mpre continuate, e più
 ne mai fiammeggianti,
 anno generato questo
 into alle mie Stelle di de
 derarsi in quella Casa, do-
 e gli splendori non s'e-
 issano, ò tramontano
 mai. Se io non haueffi
 osto sù questo Libro il
 ome del mio Protettore,
 on vi haurei registrata la
 iù bella espcienza, ch'io
 accia delle mie Stelle.
 upplico V. E. ad argu-
 mentare, e gradir gli effe-
 della mia diuotione, dal

A 3 ve-

vedermi ricercare la Terra
e il Cielo, per poter ritro-
uare onde testificarle le
mie obligatissime offer-
uanze, ch' io in tanto pre-
gandole da Dio il colmo
delle meritate felicità le
faccio humilissima rive-
renza.

Di Bologna il 1. d' Aprile
1637.

Di V.E. Reuerendiss.

Humiliss. e obligatiss. Seruitore

F. Bonauentura Cavalieri.

Li-

Licenza del Reuerendissimo
P. Generale.

I OI F. Lutio Conchi di Pistoia,
Generale de' Frati Giesuati di
S. Irolamo, per le presenti nostre con-
cediamo facoltà al R. P. F. Bonauenta-
Cavalieri Sacerdote Professo dell'i-
sto Ordine, Priore della Mascarella,
lettore publico delle Matematiche in
Bologna, di potere fare stampare il Li-
bro intitolato. Nuoua Pratica Astrolo-
gica, &c. reuisto per ordine nostro da
e da noi deputati, che ci attestano
non esservi cosa contro la fede, o buoni
costumi, osservando però le cose solite
d'osservarsi in questo genere. Date nel
nostro Monasterio di S. Giouannino di
Firenze alli 31. di Luglio 1636.

F. Lutio Conchi Generale, &c.

A 4 V.

V. D. Polycarpus Poenit
pro Eminentiss. & Re
uerēdis. Card. Archiep

Imprimatur
Fr. Hieronymus Onuphri
pro Reuerendis. P. In-
quisit. Bonon.

L'Aut-

9
L' Autore à chi legge.

Non era veramente mio pensiero (benigno Lettore) che la presente Operetta intorno alle Direttioni uscisse fuori alla pubblica luce, essendo ella fatta in grazia di alcuni particolari Studiosi, che me ne haueano fatto istanza, i quali hauendo visto il mio Direttorio Vrahometrico, desiderauano di praticare l'vso de' logarithmi intorno ad esse Direttioni, massime secondo la via detta, Rationale; parendo loro, che se bene cio hauea fatto in parte il Kepplero nella sua Sportula, soggiunta alle Tauole Rodolfine, adoperandoui i logarithmi del primo genere, ciò però fosse dà lui fatto non con quella chiarezza, che da essi era desiderata, per essersi egli ridotto à troppa breuità. Non era, dico, tale il mio pensiero, e massime sapendo come i Professori di quest'Arte godono del beneficio di molto nobili, e gloriose fatiche, fatte da valent'huo-

A 3

mi.

mini in questo genere, che l'hanno
ridotta à tanta facilità, che pare, che
più desiderare nō si possa, seruendo
delle Tauole delle Ascēfioni, ò de' g
Archi di positione, o de' cerchi c
positione, &c. le quali se bene diste
se in ampij volumi, possono però c
la loro molta facilità cōtrapesare gl
altri scomodi, che v'andassero ac
compagnati; frà le quali mi paiono
veramente degne di molta lode le
due Tauole Direttorie cōposte da
Magini per il Polo 42. e 45. stampa
te nel suo lib. posthumo, e ristampa
te dal Zoboli, se bene molto mal trat
tate quanto alla correctione della
stampa, le quali, mediante le Tauole
della differenza dell'orto, mirabil
mente ci seruono per fare pronta
mente le Direttioni secondo la detta
via Rationale. Onde non mi pareua
ragioneuole, essendosi arriuato à
tanta facilità, di lasciare vscire cosa
mia in questo genere, che non por
tasse seco ò maggiore, o almeno pa
ri facilità à quella de' detti Autori.

Non-

dimeno vinto dalle preghiere de'
 eletti Studiosi, acciò che con più
 commodità potessero restare serui-
 delle copie di questa mia piccola
 dica, condescesi finalmente alla lo-
 volontà: stimando anco poi dall'
 ro canto, che à chi vorrà confide-
 re ben bene le cōditioni di questa
 peretta, ella nō debba in tutto spia-
 re, prima essendo (se io non m'in-
 anno) cosa nuoua, poiche se bene
 il Kepplero le fà cō i logaritmi,
 dimeno il metodo suo è differen-
 , oltre che egli adopra i logaritmi
 del primo genere, & io quelli del se-
 ndo, che hanno il zero per loga-
 tmo dell' vnità, e l'vnità con zeri
 er logaritmo del Seno intiero (non
 pēdo io poi se altri ciò habbino fat-
 o) Secondo il volume è picciolo, e
 perciò comodo d'adoprare, e por-
 are in volta. Terzo con questa oc-
 casione godiamo quā della cōmodi-
 à di yna Tauola, che è la prima lo-
 garitmica, per non dire delle altre, la
 cui vtilità non si restringe solo à que-

sto particolare delle Direccioni, m^{er} sempre dⁱ
applicandoui le diuerse Regole del^e m^{er} a m^{er}
Trigonometria, riesce di vna fecon^d m^{er} de^g
dità inestimabile, come in parte m^{er} m^{er}
potrà comprendere dalla aggiunt^a m^{er} par
Centuria di Problemi. Quarto qu^{er} m^{er} T^e
si spargna la fatica di cercare m^{er} m^{er}
parte proportionale, e massime il m^{er} m^{er}
croce, che tanto trauaglia il calcolat^o m^{er}
tore, e tanto più, quando si vogliano m^{er} m^{er}
le ascensionⁱ alle eleuationi di Pol^o m^{er}
di gradi, e minuti, che ci bisogna tã^{to} m^{er}
te volte replicarla. Se bene non tra^{ta} m^{er}
lascierò di dire, che per volere più m^{er} m^{er}
scrupolosamente operare farà con^u m^{er}
ueniente ancora quã tenere taluolta m^{er}
conto della metà di vn minuto, o ter^{zo} m^{er}
zo, quarto, &c. di esso, nel prendere m^{er} m^{er}
con gli archi i logaritmi, e gli archi m^{er}
cō i logaritmi, à benche nelli Essem^p
pij quã posti si sia tralasciata questa m^{er}
scrupolosità, la quale però è poca fa^t m^{er}
tica, rispetto alla sudetta. Quinto po^t m^{er}
l'operarsi quì immediatamente per m^{er} m^{er}
le Regole de Triangoli, nel qual mo^d m^{er}
do il fare le Direccioni è stato ripura^{to} m^{er}

sempre da gl'intendenti dell'Arte
 er cosa molto difficile, può bene
 ndere degna di scusa questa nuo-
 a maniera, quando non parebbe lo-
 o, che pareggiaffe la facilità delle
 nmente Tavole, che si sogliono a-
 oprarui: Et tanto più che io non la
 ublico come più facile dell'altre af-
 olutamēte, mà solo rispettiuamen-
 e, cioè conferita con gli altri modi
 i operare immediatamente, come
 ò detto, per le Regole de' Triango-
 la quale per li sudetti vantaggi po-
 ria parere poi forsi anco non in-
 tutto dà disprezzare, quando venga
 ure ancora assolutamente confide-
 rata. Mà qualunque ella si sia non
 mi è parso finalmente mal fatto,
 essendoui questo modo ancora di
 fare le Direttioni, il metterlo in con-
 sideratione alli Studiosi, al cui giudi-
 cio stà il darna la sentenza. Accetta
 adūque cortese Lettore questo pic-
 ciol frutto, dà me coltiutato per pas-
 satempo nelle vacanze da' studij più
 seueri in gratia de' detti Studiosi, à
 qua-

quali, riuscendoti non ingrato, dou-
rai più che à me renderne gratie, co-
noscendomi anch'io più tosto à loro
obligato, mètre essi mi hanno porto
occasione di seruirti, ò almeno di
mostrarti la mia pronta volontà, e di
sodisfare in qualche parte alla pro-
messa fatta nel fine del detto mio

Direttorio per quello, che s'a-
spettaua all' applicatione de
l'vso de logarithmi, al che ser-
uirà ancora l'aggiunta
Centuria di Problemi,
e viui felice.

∴



Ta

AVOLA DE' CAPITOLI della presente Prattica Astrologica.

D Ichiaratione de' termini d'adop-
prarsi in questa Prattica Astro-
logica. Cap. 1. pag. 21

ell' uso della prima Tavola logaritmica,
e di una Regola generalissima nelle ad-
dizioni de log. e mes. Cap. 2. p. 27

ata la longhezza di qualsivoglia punto
della celeste sfera, e la larghezza anco-
ra, quando sia fuori della Eclittica, tro-
uare la declinatione, & ascensione ret-
ta di esso punto. Cap. 3. p. 32

ate le medesime cose del Cap. ant. purchè
la larghezza non ecceda, g. 8. trouare
prontamente la declinatione, & ascen-
sione retta. Cap. 4. p. 39

ome, data la eleuatione del Polo della Re-
gione, e la Declinatione di vn punto
della celeste sfera, che in quella naschi
si possi hauere la differenza ascensionale,
l'arco semidiurno, e seminotturno, e
data inoltre l'ascensione retta di quello,

se

se ne formi la sua ascensione obliqua.

Cap. 5.

p. 4

Come si troui il cerchio di positione di qua-

siuoglia Significatore di nota l'oghezza

e larghezza, posto fuori de gl' angoli

della Figura celeste, ad una data eleua-

zione di Polo. Cap. 6.

p. 5

Come si diriga qualunque Significatore

posto ne gl' angoli della Figura celeste

a qualsiuoglia Promissore. Cap. 7. p. 5

Come si diriga il Significatore posto fuori

de gli angoli della Figura celeste. Cap. 8

pag.

59

Delli Aspetti. Cap. 9.

p. 69

Delle Stelle fisse. Cap. 10.

p. 74

Della Directione conuersa. Cap. 11. p. 81

Come, data vn' ascensione retta, ouero obli-

qua, ad una data eleuatione di Polo, se

gli possa trouare l'arco corrispondente

della Eclittica. Cap. 12.

p. 82

Come, dato il luogo del Sole, e l'hora astro-

nomica, si trouino i punti dell' Eclitti-

ca nelle cuspidi delle Case, secondo la

via Rationale: Cioè come secondo quella

si costituisca la Figura celeste ad una

data eleuatione di Polo. Cap. 13. p. 89

Co-

ne si troui à quale luogo del Zodiaco
peruenga la Direccion di vn dato Si-
gnificatore in qualsuoglia tempo propo-
sto. Cap. 14. p. 98

Se, dato l'arco della Direccion trà vn
eletto Significatore, che sia il m. c. o
l'Asc. & vn dato Promissore, si corregga
il tempo natalitio prossimo supposto, &
il luogo del Significat. Cap. 15. p. 100
me si troui la distanza trà vn dato Si-
gnificatore, e Promissore, nel dato cer-
chio di positione, quando ambedue in
quello si ritrouino. Cap. 16. p. 101

Alle Direccioni secondo il keplero, e come
dato il numero de gli Anni dalla nasci-
ta, troui esso i luoghi della Direccion de
cinque consueti Significatori. Cap. 17.
pag. 103

come si troui il tempo della Direccion di
qualsuoglia de' consueti Significatori
ad vno dato Promissore, secondo gl' istef-
si fondamenti. Cap. 18. p. 111

come, dato il numero de gl' Anni di qual-
che accidente, & eletto il Promissore,
e Significatore di quello, che sia la
Parte della Fortuna, o l'Ascendente,

oue-

ouero il m. c. si correga il tempo na
 talitio prossimo supposto, e così il luog
 del Significatore, secondo gl'istessi fon
 damenti. Cap. 19.

p. 121



In-

Indice delle Tauole.

Tauola Equatoria delli Aspetti * e Δ .	pag. 73
uoletta per conuertire li gr. min. e sec. dell'equatore, in Hore, min. sec. e ter- zi.	pag. 96
uoletta per conuertire le Hore, min. sec. e terzi, in gradi min. sec. e terzi dell' Equatore.	pag. 97
uoletta della longhezza, e larghezza di al- cune Città.	pag. 129
uoletta prima logaritmica.	pag. 1
uoletta seconda logaritmica.	pag. 93
uoletta della declinatione del Sole, e della Eclittica.	pag. 111
prima parte della Tauola delle equationi della declinatione.	p. 112
seconda parte della Tauola delle equationi della declinatione.	p. 114
uoletta delle Ascensionirette.	p. 116
prima parte della Tauola delle equationi delle Ascensionirette.	p. 120
seconda parte della Tauola delle equationi delle Ascensionirette.	p. 122
uoletta Ascensionale.	p. 124
	Ta.

*Tavola di 100. Stelle fisse, con la loro lo-
ghezza, larghezza, declinatione, ascen-
sione retta, e mediatione del Cielo p-
l' Anno 1600.*

p. 12

Tauole per gli Horologij orizzontali.

p. 13

*Effemeride del moto del Sole dell' Anno
1600.*

p. 14



Di-

*Chiarationi de' termini d'adoprarfi
in questa Pratica Astrologica.*

Cap. I.

Erche l'ignoranza, ò pure la
oscura, e confusa cognitione
de' termini, che si adoprano
ne dottrine, suole essere madre
de' errori, e di confusione; perciò mi è
stato necessario auanti d'ogni altra
cosa spiegar quelle voci, o termini,
a quali si habbiamo à seruire in que-
sta nostra Pratica Astrologica; e spe-
cialmente per quelli, à quali giungo-
no nuoui i logaritmi, ne sono grã fat-
ti versati nell'Arte di fare le Direttio-
ni, che hora essequiremo con le suf-
ficienti esplicationi.

Logaritmo è voce tratta dal Gre-
co, & inuentata dà Gio: Nepero, al
quale come à primo Autore si ascri-
ue questo nobilissimo trouato, & il
quale volse così chiamare certi nu-
meri artificiosi, l'additione, ò sot-
tractione de quali fà l'istesso seruitio,
che la multiplicatione, e diuisione:

On-

Onde per questi logarithmi si viene
molto ad alleggerire la fatica nel
colo, e tanto più che quà viene an
esclusa quasi del tutto la sottrattio
da essi logarithmi. Questi poi son
numeri areali della prima, e secon
Tauola logarithmica. E tanto par
che basti per il puro Prattico, che
alcuno volesse poi la propria def
tione de logarithmi potrà vedere il
detto Nepero nel 1. lib. al Cap. 2. o p
re Enrico Briggio nella sua Arit. lo
ò Benjamin Orsino nel lib. 2. al Cap.
della sua Trigonometria, ò finalme
te il mio Direttorio nella p. p. al Cap.

2. Douendo noi adoprare quì due
sole specie de log. la prima delle qua
li si chiama pure logarithmo, e tiene
nome del genere, e la seconda meso
logarithmo, basterà sapere che dei nu
meri areali dell a prima Tauola loga
ritmica si chiamano logarithmi quell
della prima, e seconda colonna, e
quelli della 3. e 4. mesologarithmi, si co
me mostrano i titoli di quelle. Simil
mente sono logarithmi li numeri areali

li

ella seconda Tauola 'logaritmica,
 portano sopra questo titolo. Di
 nella prima Tauola logaritmica,
 lli della prima colōna si chiama-
 semplicemente logaritmi, e quelli
 a terza mesologaritmi, mà quelli
 a seconda colonna log. 2. e quelli
 a quarta mesolog. 2. ciò però è per
 chi sinistri del quadrante, che so-
 posti nella prima colonetta sinistra
 Caminano dà 0. sino à g. 45. poiche
 li archi destri, che caminano nell'
 me colōnette dà g. 45. sino à g. 90.
 o log. 2. e mes. 2. quelli della 1. e 2.
 a colonna, si come vien dichiarato dà
 li posti in fronte, e dà basso di det-
 colonne.

. Perche ci bisognerà alle volte
 trarre vn log. ouer log. 2. di vn'ar-
 da questo numero 1000000. che è
 massimo de log. chiamerassi quì il
 nero, che resta per tale sottrattio-
 residuo logaritmo, ouero residuo
 aritmo secōdo, che è l'istesso, che
 ompimento aritmetico nel mio
 rettorio.

Per

Per abbreviatione poi significo
sempre la sēplice lettera.

l. ouero log. logaritmo.

m. ouero mes. mesologaritmo.

l. 2. ouero log. 2. logaritmo secōdo

m. 2. ouero mes. 2. mesologaritmo
secondo.

r l. ouero ref. log. residuo logaritmo

r l. 2. ouero r. log. 2. ò pure ref. log.
residuo logaritmo secondo.

E questi saranno li soli, e perpetui
ratteri d'adoperarsi in tutti i nostri
calcoli, cioè per quello, che si attie
nel essi logaritmi.

4. Quanto alli archi del cerch
conuiene poi sapere, che propo
qualsiuoglia arco minore del qua
drante, si dice compimento di que
lo il rimanente al quadrante, ond
cōpimento di g. 20. faranno g. 70. c
g. 25. g. 65. e di g. 10. 22. g. 79 38. Hor
nella sudetta prima Tauola log. hab
biamo sempre nelle estreme colōne
te gli archi minori del quadrante, che
sono vicendeuolmente l'vno cōpi
mento dell'altro, cioè quelli, che sono
nel-

la medesima linea, vn C, solo poi,
 oero Comp. significarà detto Com-
 pimento.

Significatore appresso gli Astro-
 di suole chiamarsi quel punto, luo-
 cò stella, nella celeste sfera, che so-
 ne il dominio, & significato di
 qualche cosa, sì come Promissore
 bello, che promette qualche acci-
 nte, quando esso arriui al sito del
 nificatore, & il tempo dell' arriuo
 ne misurato nell' arco dell' Equi-
 tiale, che ascende frà tanto sopra
 cerchio massimo, che passa per il
 to Significatore, e per le intersega-
 ni del Meridiano, e dell' Orizzonte
 quale vien detto cerchio di posi-
 ne) o descende sotto quello, che si
 ama l' arco della direttione, consi-
 ndo quest' arte principalmēte nell'
 uestigatione di detto arco. La su-
 tta poi si chiama direttione diret-
 per la quale s' intende che il Pro-
 ssore secondo il moto del primo
 obile si trasferisca al cerchio di po-
 one del Significatore, mà quando

B

fi

si intenda mouersi il Significatore al
 cerchio di positione del Promissore,
 secōdo il moto pure del primo mobi-
 le, questa si chiama direttione cōuer-
 sa, della quale si suole seruire Tole-
 meo quando il Significatore della vi-
 ta cade trà la cuspide della decima, e
 settima, il quale gli assegna vn solo
 Promissore, cioè il grado dell' Occi-
 dente, e gli Arabi pare che l'vsassero
 per la Parte della fortuna, e per li Pia-
 neti retrogradi. Sono poi li consueti
 Significatori cinque, cioè il Sole, la
 Luna, l'Ascendente, il Mezo Cielo, e
 la Parte della fortuna, aggiungendo-
 uisi per sesto talhora qualche Pia-
 neta, che ottenga dominio di certi
 luoghi principali della figura celeste.
 I Promissori sogliono essere i corpi
 de' Pianeti, il loro aspetti, i termini, gli
 Antiscij, Cōtrantiscij, le stelle fisse, i
 principij delle case, il ☿, e ♀, della Lu-
 na, e finalmente qualunque luogo
 nella celeste sfera, che si creda di
 qualche significatione, & efficacia.
 Sapisi poi ancora, che quell' arco
 dell'

nell'Equinottiale, che resta intrapre-
 ntrà il Meridiano, & vn dato cer-
 cio di positione, si chiama arco di
 positione, di chi si troua in tale cer-
 cio di positione.

6. Finalmente, oltre l'intelligenza
 de' sudetti termini, e bene sapere che
 cosa sia l'onghezza, larghezza boreale,
 australe, declinatione boreale, &
 australe, quali notaremo per il più
 B. & A. similmente ascensio retta,
 ascensione obliqua, differēza ascen-
 sionale, eleuatione polare, Aspetti, e
 simili, quali potremo intendere da
 Autori della Dottrina Sferica, à
 meno che, chi non volesse fare tal fati-
 co, basterà pur'anco che operi secon-
 do le Regole, senza cercar'altro.

*Nell'uso della prima Tauola log. e di vna
 Regola generalissima nelle additioni
 de log. e mesolog. Cap. II.*

IN due modi potiamo entrare nel-
 la prima Tauola log. cioè ò late-
 ralmente con gli archi per cercare i
 B 2 log.

log. e mes. ouero arealmente con
 log. e mes. per trouare gli archi. **Nel**
 primo modo hauendo vn' arco non
 maggiore di g. 45. entraremo lateral-
 mēte à mano sinistra, cercando in ci-
 ma alla colonnetta il numero de gra-
 di, e descendendo in essa i minuti,
 poiche dirimpetto à quelli hauremo
 nelle proprie colōne quello, che cer-
 chiamo. Quando poi l'arco passi g.
 45. entraremo lateralmente à man-
 destra cercando nel fondo della co-
 lonnetta i gradi, & ascendendo in
 quella i minuti, e dirimpetto à quelli
 prendēdo nella propria colōna quel-
 lo, che si ricerca. Auertendo quan-
 do si voglia il, r l, ouero, r l 2, di vn' ar-
 co di trouare il suo log. ò log. 2. e quel-
 lo sottrarre dà 1000000. (il che facil-
 mente si può fare à memoria) trascri-
 uendo il detto, r l, ouero, r l 2. E si-
 milmente che quando si habbi vn' ar-
 co maggiore del quadrante, ma mi-
 nore del mezcocerchio, s'entrarà nella
 Tauola con il rimanente, al detto
 mezcocerchio.

Nell'

nell'area poi entraremo sempre con
 g. ouero log.2. o con mes. ouero
 mes.2. e trouato questo, o il più vici-
 no, prenderemo lateralmente l'arco
 rimpetto à man destra, o sinistra
 cōdo che il titolo di log.ò mes.oue-
 di log.2. ò mes.2. accennerà.

Essempij.

Così dunque per essempio trouo,
 ne di g.7.13. il log.è 909907. di g 14
 il l.2. è 998665. di g.11. 57. il, rl, è
 68391. di g.28.19. il, rl2, è 005535.
 di g.61.5. il mes. è 1025774. c di g.15
 7. il mes.2. è 1056343.

E per il cōtrario il log.962432. mi
 à g.24. 54. mà se fosse log.2. mi da-
 ebbe g. 65. 6. similmente il log. 2.
 37228. benchè non si troui nella
 auola, nōdimeno in vece sua pren-
 endo il più vicino, che è 937237. cō
 sso, che hà da basso il titolo di l.2.
 rendo à man destra g.76. 22. che se
 fosse stato semplicemente log. haurei
 reso à man sinistra g.13. 38. poiche
 titolo semplice di log. stà in cima al-
 la colonna, nella quale viene trouato

B 3

cf-

esso log. Così il mes. 1041864 .ouero il più vicino nella Tauola, che è 1041847. mi dà g.69.7. à man destra, perche il titolo di mes. è dà basso, doue se fosse mes. 2. il qual titolo è di sopra, prēderei à man sinistra g. 20. 53. E così finalmente il mes. 957010 ouero il più vicino 957004. mi dà à mano destra g.69.37. essendo il titolo di mes. 2. dà basso, che se fosse cercato come mes. perche questo titolo di sopra haurei preso nel lato sinistro g.20.23.

Chi vorrà poi operare più scrupolosamente sarà bene, che tēga cōto almeno di vn mezzo min. se non di vn terzo, quarto, &c. nell'vna, e l'altra operatione, come si è detto nella Prefatione al Lettore, la quale scrupolosità, per non imbrogliare il Lettore è quà tralasciata nelli Essempij, che trouaranno.

Perche poi siamo per seruirsi solo dell' Additione de log. e mes. della detta Tauola (non si sottraendo mai, se non nel caso detto di prendere il,

rl,

ouerò il, 12, che è Sottrattione fa-
 re, tenēdo noi in mente il 1000000.
 il quale si caua il log. ò log. 2. come
 detto di sopra) perciò dourassi
 seruare questa Regola generalissi-
 ma in tutte le Additioni de log. che si
 faranno, cioè bisognerà tralasciare di
 scriuere tutto ciò, che dall' Additio-
 ne risulterà nel settimo luogo à man-
 destra, ò se pure si scriue, cancellar-
 lo, eccettuato quando la somma sia
 1000000. del quale però la prossima figu-
 ra, cioè del sesto luogo non ecceda
 999999. perche in tal caso douremo lascia-
 re nel 7. luogo vn'vnità, agiutandoci
 memoria il sapere che alcuni mes-
 si sono quelli de gradi da 45. fino à 90.
 fanno sempre nel 7. luogo vn'vnità.
 ciò intenderemo facilmente in que-
 sti calcoli, ò Additioni di log. e mes-
 si del primo de' quali

1057138	m	1089237	1	894716
911473	12	912314	1	911841
891962	m	1047189	2	999386
860573	m	1048740	m	805943

B 4

G

si vede essere cācellato il 2. nel 7. luogo à mano sinistra, nel 2 poi benche in tal luogo venisse 3. si è ritenuta vna sola vnità, essendo la somma mes. la cui festa figura nō passa 3. essendo 0. Nel terzo calcolo finalmente benche la somma sia mes. nōdimeno, perche la vicina figura del sesto luogo passa 3. essendo 8. perciò si sono tralasciate tutte le vnità, che veniuano nel 7. luogo, e così sempre si dourà offeruare.

Data la lunghezza di qualsiuoglia punto dalla celeste sfera, e la larghezza ancora, quando sia fuori della Eclittica, trouare la declinatione, & ascensione retta di esso punto. Cap. III.

QVando il dato punto nō sia nel primo quadrante dell'Eclittica, douerassi prendere prima la distanza dal più vicino punto di Equinottio, & operare per le infrastrate Regole, imperoche quando il punto nō habbi larghezza, con
due

due sole Additioni di log. e quando
 l'habbi, cō quattro hauremo la De-
 clinatione, & Ascensione retta di
 detto punto.

*Regola prima per il punto posto nella
 Eclittica.*

LA prima Additione si farà del
 log. della longhezza, ò distanza
 dal prossimo Equinottio, e del log. del
 la massima Declinatione, e ne verrà
 il log. della Declinatione (tralasciate
 le vnità superflue nel 7. luogo à man
 sinistra, se ve ne fossero, conforme
 alla Regola generalissima del Cap.
 ant. come sempre di quà auanti in-
 tēderemo) la quale sarà sempre dell'
 istessa affettione con il segno. La 2.
 Additione poi si farà del mes. 2. della
 sudetta longhezza, ò distanza, e del
 r. 2, pure della massima Declinatio-
 ne, e ne verrà il mes. 2. di vn'arco, che
 farà l'ascēfione retta nel 1. quadran-
 te, ò cauato dal mezo cerchio nel 2.
 quadrante, e aggiuntoli nel 3. e cauato

B 5

10

to dal cerchio intiero nel 4. ci darà
l'ascensione retta, che si cerca, come
si vede qui da basso dopola 2. Regola

*Regola seconda per il punto posto fuori
dell'Eclittica.*

DOuēdosi fare per questo 4. Ad-
ditioni, la 1. si farà de log. 2.
della detta longhezza, ò distanza, e
della larghezza, e ne verrà il log. 2.
dell'Inuento primo.

La 2. Additione si farà del, rl, di
detta lōghezza, ò distanza, e del mes.
della larghezza, e ne verrà il mes. dell'
Inuēto 2. il quale giungerai alla mas-
sima Declinatione, quādo la larghez-
za sarà dell'istessa affettione cō il se-
gno, ouero essendo di diuersa, leua-
rai il minore dal maggiore, & il nu-
mero risultante lo chiamaremo arco
che seruirà per le altre Additioni.

La 3. adunque si farà de log. del
detto arco, e del 1. Inuento, e ne ver-
rà il log. della Declinatione, la quale
sarà sempre dell'istessa affettione cō

il

nel 4. si de- tegno, eccetto quando si sarà sot-
 cerca, con- tratta la massima Declinatione dall'
 dia 2. Rego- Inuento 2.

La 4. Additione finalmente si farà
 el, r12. del detto arco, e del mes. 2.
 nell' Inuento 1. e ne verrà il mes. 2. di
 n' arco 2. il quale talhora farà l'A-
 scensione retta, talhora nò, mà da es-
 si cauerà detta Ascensione retta
 conforme alle infrastrate cautioni,
 sendo essa il rimanente di quello,
 che si caua, ò risultando dall'aggiun-
 ta, che si fa.

Nel qua- rante	1. l'arco è l'ascen- sione retta	Ma, se far- ta la som- ma della massima Decl. & Inu. 2. essa ecce- de g. 90.	Si ca- ua dal cerch. intie- ro.
	2. si caua dal me- zo cerchio.		
	3. si aggiunge al mezo cerchio.		
	4. si caua dall'in- terio cerchio.		
			l'arc. è l'asc retta.

Mà il tutto meglio dalle forme de'
 calcoli intēderemo, le quali perseue-
 raranno sempre le medesime, quan-
 to alle note de logarithmi.

B 6.

Es.

Essempio primo per la prima Regola.

Sia il Sole in g. 27. 15. di γ . e vogli si
la sua Decl. & Asc. retta, operando
adunque come si vede nella forma
del primo Calcolo, trouaremo la sua
Decl. essere Bor. e g. 10. 32. e l'Asc. ret
ta g. 25. 19.

Essempio secondo per la prima Regola.

Sia hora il Sole in g. 14. 39. di m . ope-
rando adunque come nella forma
del secondo calcolo trouo la Decl. es-
sere Austr. è g. 16. 18. e l'Asc. retta g.
222. 10.

Essempio terzo per la seconda Regola.

Sia la Δ . in g. 19. 47. di Ω , cō lar. bor.
g. 4. 12. operando adunque come nel-
la forma del terzo Calcolo, trouo la
Decl. essere bor. e g. 18 55. e l'Asc. ret
ta g. 143. 37.

Essempio quarto per la seconda Regola.

Sia parimente δ . in g. 10. 34. de X .
cō larg. austr. g. 2. 45. operando adun-
que come nel quarto Calcolo, trouo
la

la sua Decl. effere g. 10. 10. austr. e l'Asc. retta g. 343. 9.

Essempio quinto per la seconda Regola.

Sia finalmēte la D. in g. 1. 12. di V. cō larg. bor. g. 4. 50. operādo adunque come nel quinto Calcolo trouo la sua Decl. effere g. 4. 55. bor. e l'Asc. retta g. 359. 10.

Primo Calcolo nel primo quadrante.

G. M.

Longhez. 27. 15	1	966075	m 2	1028816
Mass. decl. 23. 32	1	960128	rl 2	003771
Decl. B. 10. 32	1	926203	—	—
Asc. retta 25. 17	—	—	m 2	1032587

Secondo Calcolo nel terzo quadrante.

G. M.

Distāza 44. 39	1	984682	m 2	1000531
Mass. decl. 23. 32	1	960128	rl 2	003771
Decl. A. 16. 18	1	944810	—	—
Arco sec. 42. 10	—	—	m 2	1004302
Mezoc. ag. 180. 0	—	—	—	—
Asc. retta 222. 10	—	—	—	—

T 17-

Terzo Calcolo nel secondo quadrante.

G.M.

Distanza	40.13	12	988287	11	018993
Larghez. B.	4.12	12	999883	m	886591
1. Inuento	42.24	12	988170	—	—
2. Inuento	6.29	60	—	m	905589
Mass. decl.	23.32	4	—	—	—
Arco	30.1	1	969919	12	006254
1. Inuento	40.24	1	981166	m2	1007004
Decl. B.	18.55	1	951085	—	—
Arco sec.	36.23	—	—	m2	1013258
Mezo c.	180.0	—	—	—	—
Asc. retta	143.37	—	—	—	—

Quarto Calcolo nel quarto quadrante.

G.M.

Distanza	19.26	12	997452	11	047793
Largh. A.	2.45	12	999950	m	868154
1. Inuento	19.36	12	997402	—	—
2. Inuento	8.13	60	—	m	915947
Mass. decl.	23.32	400	—	—	—
Arco	31.45	1	972116	12	007040
1. Inu.	19.36	1	952562	m2	1044845
Dec. A.	10.10	1	924678	—	—
Arco sec.	16.51	—	—	m2	1051885
Cerchio	360.0	—	—	—	—
Asc. retta	843.9	—	—	—	—

Quinto

39

Quinto Calcolo nel primo quadrante.

G.M.

Longh.	1.12	1 2	999990	1 1	167897
Largh. B.	4.50	1 2	999845	m	892716
1. Inu.	4.59	1 2	999835		
2. Inu.	76	5		m	1060613
Mass decl.	23 32				
Arco	99.37	1	999385	1 2	077714
1. Inu.	4.59	1	893885	m2	1105951
Decl B.	4 55	1	893270		
Arco sec.	n 50			m2	1183663
Cerchio	360. 0				
Asc. retta	359.10				

*Date le medesime cose del Cap. ant. purché
la larghezza non ecceda 8. trouare
proutamente la Declinat. & Asc.
retta. Cap. IV.*

B Enche habbiamo poste le Rego-
le del Cap. ant. per insegnare il
metodo generale di trouare la Decl.
& Asc. retta à qualsiuoglia grado di
larghezza nondimeno conoscendo
quanto sia questo modo laborioso,
per

per solleuare in parte la fatica del Calcolo, si sono poste quà le Tauole delle Declinationi, & Ascensioni rette per li punti dell' Ecclittica, e poi soggiunte due altre dell' Equationi di esse, come al suo luogo si può vedere, che seruiranno per la larghezza di g.8. cioè per tutta la fascia del Zodiaco.

Volendo adunque la Declinatione ò Ascensione retta di vn dato punto nella Ecclittica, cercheremo questa nella propria Tauola conforme al solito, prendēdo la parte proportionale per li minuti, quando vi fossero, e raccogliendo la Declinat. dell' istessa affettione col segno, ouero l' Ascensione retta, se pur questa si desidera. Quando poi il punto habbi larghezza nō maggiore di g.8. si cercherà prima la sua Declinatione, ò Ascensione retta, come che fosse nell' Ecclittica, e si serbarà per correggerla cō la sua equatione, in questo modo. Imperoche se la larghezza sarà dell' istessa affettione col segno, ci seruiremo della prima parte della propria Tauola del-

della Equatione, entrando in quella
 lateralmente col grado del segno alla
 sinistra descendendo, ò alla destra a-
 scendendo, secondo che si trouerà, e
 dirimpetto al più vicino numero de'
 gradi (che procedono di trè in trè per
 non fare in questo salto le dette equa-
 cioni molta differenza) sotto la lar-
 ghezza à gradi intieri prenderemo la
 equatione, offeruando la parte pro-
 portionale per li minuti della larghez-
 za, quando vi siano (il che sarà com-
 modo per le interposte differenze) &
 anco per quelli della lōghezza, quan-
 do il salto parebbe considerabile (ben-
 che il maggiore non ecceda nella Ta-
 uola equatoria della declinat. Min. 3.
 & in quella dell'ascensione retta min.
 3. nel salto di gradi 3.) e così hau-
 eremo l'equatione per la declinatione
 ò ascensione retta, dà giungere, ò le-
 uare dalla già serbata, conforme al ti-
 tolo, che sarà sopra il segno; e n'hau-
 eremo la declinatione, ò ascension ret-
 ta, che si cerca, giustificata. Mà se la
 larghezza sarà di cōtraria affettione

al

al segno, entraremo nella seconda parte di esse Taule equatorie, offeruando l'istesse cose già dette, dal che si può comprendere tenersi l'istesso stile tanto per trouare la declinatione, quanto l'ascensione retta. Solo vi è ben questa differenza, che venendo il caso, che l'equatione trouata sottrattua non si possi sottrarre dalla declinatione, ò ascensione retta per essere maggiore di quella, bisognerà in tal caso per il contrario sottrarre la declinatione dalla sua equatione, e quello, che restarà sarà la declinatione di affettione contraria al segno. Mà circa l'ascensione retta, le si prestarà vn cerchio, e si sottrarrà pure la medesima equatione, restando l'ascensione retta dà noi ricercata, mà il tutto hora con Essempij si farà più chiaro.

Essempio primo.

Tralasciati gli essempij del trouare la declinat. & asc. retta de' punti della Ecclittica, per essere cosa tanto facile, supporremo pure e. g. essere la D.

CO-

come sopra in g. 19. 47. di Ω . cō larg.
 bor. g. 4. 12. e di voler prima la sua de-
 clinatione, per la Tauola adunque
 della declinatione del Sole, e dell'Ec-
 clittica, trouo la sua semplice decli-
 natione essere g. 14. 56. bor. Per essere
 poi la larg. & il segno bor. vado alla
 prima parte della Tauola equatoria
 delle declinationi, cercando li g. 19.
 47. di Ω . per li quali prendo g. 21. e
 dirimpetto à quelli sotto la larghezza
 4 prendo l'equatione g. 3. 47. con la
 differenza 57. quale scriuo sotto li
 min. della larghezza trouando con la
 solita multiplicatione, e diuisione
 min. 11. d'aggiungere alli g. 3. 47. e ne
 viene l'equatione giustificata g. 3. 58.
 d'aggiungere alla declinatione troua-
 ta g. 14. 56. come mostra il titolo so-
 pra la colonna del Ω . e ne viene la de-
 clinatione esatta g. 18. 54. pur come
 sopra, e come appare in questa forma
 di Calcolo.

Vo.

Long. 19.47.8	Larg. bor. 4.12 15.11	3 47
19	57 Sol. 15	Ag 11
60 893	60 684 14.56	3.58
15	11 3.58	Ag.
	Decl. bor. 18.54	

Volendo poi l'ascensione retta
 prēdo dalla Tauola propria cō g. 19.
 47.8 (vsando la parte proportiona-
 le, come sempre si dourà intendere,
 senza che ogni volta s'habbi à repli-
 care) l'ascensione retta g. 142.13. per
 essere poi la larg. bor. in segno bor. va-
 do alla prima parte della Tauola e-
 quatoria per le ascensioni rette, e con
 g. 19.47. di 8. sotto la larghezza 4.
 prendo g. 3.47. e per li min. della lar-
 ghezza min. 11 che fanno la equatio-
 ne g. 1.24. aggiuntiua, come mostra il
 titolo, quale perciò con la sudetta
 ascensione retta g. 142.13. danno l'a-
 scensione retta giustificata g. 143.37.
 come pure si trouò di sopra.

Es

Essempio secondo.

Sia hora δ . come dianzi in g. 10.
 4. κ . con larg. austr. g. 2. 45. per ha-
 uere dunque la declinatione prima
 trouo la declinatione sēplice g. 7. 38.
 e poi nella prima parte della Tauola
 equatoria per le declinationi prendo
 l'equatione aggiuntiua g. 2. 32. che cō
 la declinatione semplice mi dà g. 10.
 5. declinat. austr. pur come sopra. E
 per l'ascēfione retta, prendo la sem-
 plice g. 342. 5. e dalla prima parte del-
 la sua Tauola equatoria piglio la equa-
 tione aggiuntiua g. 1. 3. che cō quella
 dà l'ascēfione retta giustificata g. 343.
 8. solo differente di vn min. dalla già
 trouata.

Essempio terzo.

Sia pur'anco la D. ing. 1. 12. ν . con
 larg bor g. 4. 50. Trouo dunque la de-
 clinatione semplice essere g. 0. 29. e
 l'ascensionē retta semplice g. 1. 6. di
 poi l'equatione della declinatione si
 troua nella prima parte della sua Ta-
 uola equatoria essere g. 4. 26. aggiun-

titua, che però con g. 0. 29. fà la declinatione vera g. 4. 55. bor. l'equatione poi dell'ascensione retta è g. 1. 55. sottrattiua, la quale per essere maggiore della semplice già ritrouata g. 1. 6. per ciò giungēdoli g. 360. che ne vengono g. 361. 6. e dà questi leuādo la detta equatione g. 1. 55. resta l'ascensione retta vera g. 359. 11. solodi vn min. differente dalla già ritrouata.

Essempio quarto.

Sia finalmente ♀. in g. 1. 13. ♀. con larg. austr. g. 3. 35. Per la declinatione adunque trouo la declinatione semplice essere g. 0. 29. e l'ascensione retta semplice g. 1. 7. similmente la equatione della declinatione è g. 3. 17 sottrattiua, la quale essendo maggiore di g. 0. 29. declinatione semplice, per ciò leuo questa dalla equatione g. 3. 17. e resta la declinatione g. 2. 48. ma di affettione contraria al segno, cioè austr. l'equatione poi dell'ascensione retta è g. 1. 25. aggiūtiua, la quale con la semplice ascensione retta g. 1. 7. dà l'ascen-

ascensione retta vera g. 2. 32. Non
 credo poi che mi occorra dire, che
 quando dall'aggiunta dell'equatione
 dell'ascensione retta semplice ne venis-
 se più di g. 360. come può accadere,
 che questi si deuono leuare, essendo
 rimanente l'ascensione retta, poi
 che ciò è per se stesso manifesto.

Questo è quanto mi accade dire
 circa il modo di trouare le declina-
 zioni, & ascensioni rette, il che essen-
 do di molta necessit  per fare le Diret-
 tori per via de logarithmi, perci  si
 sono auertiti, tutti i casi, che possono
 occorrere, acci  il Calcolatore non
 habbi difficult  nell' operare, onde
 non h  voluto sparagnare di essere
 quanto lungo, acci  fossi in cosa
 tanto necessaria (parlando per li prin-
 cipianti) ben'inteso.



Come, data la eleuatione del Polo della Regione, e la declinatione di vn punto della celeste sfera, che in quella naschi, possi hauere la differenza ascensionale l'arco semidiurno, e seminotturno, e dar in oltre l'ascension retta di quello, se ne formi la sua ascensione obliqua.

Cap. V.

IL mes. dell' eleuatione del Polo con il mes. della declinatione, darà sempre il log. della differēza ascensionale. Questa differenza si deue aggiungere à g. 90. nella declinatione boreale, e sottrarre nell' australe, che ne verrà l'arco semidiurno, il cui rimanente à g. 180. è il seminotturno. Per il contrario poi volendo l'ascensione obliqua, nella declinatione boreale si leua dalla ascensione retta, prestando vn cerchio, quando nō si potesse sottrarre, e nell' australe si aggiunge detta differenza ascensionale alla medesima ascensione retta, e ne viene l'ascensione obliqua.

Es-

Essempio.

Sia data la Δ . come nel primo Essempio del prossimo antecede Cap. g. 19. 47. di Ω . con larg. bor. g. 4. 12. alla quale si trouò la declinatione g. 54. bor. e l'ascensione retta g. 143. e vogliasi la differenza ascensionale per essempio all'elevatione poe di g. 44. Per trouarla dunque gion insieme il mes. di g. 44. con il mes. g. 18. 54. e ne viene il log. di g. 19. 18 differenza ascensionale, la quale, per se si deuere la declinatione boreale, aggiun g. 90. fa l'arco semidiurno g. 109. & il rimanente à g. 180. cioè g. 70. arco seminotturno. Si come per il contrario essa differenza ascensionale g. 19. 18. leuata dalla ascensione retta g. 143. 37. dà l'ascensione obliqua g. 24. 19. come si vede chiaramente alla presente forma di Calcolo.



C

Co -

G. M.

Elevatione del Polo. 44. 00.	m	998484
Decl. bor della Luna 18. 54	m	953450
Differenza ascens. 19. 18	l	951934
Arco semidiurno 109. 18		
Arco seminotturno 70. 42		
Ascensione retta 143. 37		
Ascensione obliqua 124. 19		

Come si troui il cerchio di positione di qual
 voglia Significatore di nota longhezza
 e larghezza, posto fuori de gli angoli
 della Figura celeste, ad una data eleua-
 tione di Polo. Cap. VI.

S Vpposto prima, che il Significatore sia nella parte del Cielo ascendente, che è dal mezo, fino all'ultimo Cielo per l'Oroscopo, si come li rimanente si chiama parte descendent, te, ci seruiremo di quale più ci parerà delle due infra scritte Regole.

Regola prima

Habbisi la declinatione, & ascensione retta del Significatore, dalla quale

quale si caui l'ascensione retta del m.
 per costituirne la distanza del Si-
 gnificatore dà esso m. c. Et in oltre
 icisi la somma, e la differenza dell'
 eleuatione del Polo, e del compimē-
 to della declinatione. Imperoche il,
 2, della detta semisomma, cō il log.
 della semidifferenza, & il mes. della
 detta semidistanza dal m. c. darà il
 mes. di vn primo angolo: Et il, r l, della
 detta semisomma, e log. della semidif-
 ferenza con il mes. della semidistan-
 za, darà il mes. di vn secondo angolo,
 quale giungerai al primo, sel' eleua-
 zione polare supererà il comp. della
 declinatione, mà se sarà maggiore il
 comp. della declinatione (come ac-
 caderà sempre, mentre non si diriga
 il significatore di maggiore latitudine
 g. 8. alla eleuatione polare dà g. 58.
 giù) lo leuarai dà esso primo ang-
 o, e ne verrà vn'angolo, quale potia-
 mo chiamare, angolo declinatorio. E
 malmēte il log. di questo angolo de-
 clinatorio con il log. 2. della declina-
 zione del Significatore, darà il log. del

cerchio di positione, che si desidera.
 Auertendo però, che quando il Significatore habbi declinatione australe, si dourà prendere della detta semidistanza in vece di mes. il mes. 2.

Regola seconda.

In questa pure si habbi la declinatione, & asc. retta del Significatore, l'ascensione retta del m. c. è costituita la distanza dà esso m. c. come sopra, e la semidistanza. Poi giunti mes. dell' eleuatione polare, e della declinatione del Significatore, farai mes. 2. di vn'angolo, dal quale sottratti sempre g. 45. prenderai il mes. del residuo, giungendolo con il mes. della detta semidistāza dal m. c. e ne verrà il mes. di vn'arco, d'aggiungere sempre con la detta semidistanza; poichè la somma sarà l'arco di positione del Significatore, il cui res. log. con il mes. 2. della eleuatione polare darà il mes. 2. del cerchio di positione di tale Significatore. Auertendo pur quādo ancora, che quādo il Significatore habbi

bi

declinati. australe, si prenderà del-
detta semidistanza in vece di mes.
mes. 2. e ne verrà il mes. del detto
co, dà giungersi però ancora alla
detta semidistanza dal m. c.

Quādo poi alcuno cercasse il cer-
to di positione di vn Significatore
sto nella parte descendente, potrà
uirsi del luogo opposto, con la la-
tudine di contraria affettione, se
auesse, come se il Significatore si ri-
ouasse in tal luogo, & operare co-
sopra, poiche ciascuno Significa-
& il suo luogo opposto, sono sem-
nell'istesso cerchio di positione.

E s s e m p i o .

Sia pure all'elevatione polare g. 44
la parte del Cielo ascendente la D.
come sopra in g. 19. 47. 8. cō larghez
bor. g. 4. 12. essendo in in m. c. g. 18.
II, la cni ascensione retta sarà g.
57. si come la declinatione della
è g. 18. 54. bor. e l'ascensione retta
43. 37. dalla quale leuata l'ascen-
ne retta del m. c. g. 76. 57. resta la

C 3

di-

distanza dal m. c. g. 66.40. è per opera
 re conforme alla prima Regola giung
 gola l'elevatione polare g. 44. o. con
 comp. della declinatione g. 71. 6. e po
 leuo il minore dal maggiore, facend
 la somma g. 115. 6. e la differēza g. 2
 6. e la semisommag. 57 33. e la sem
 differenza g. 13. 33. si come la semid
 stanza dal m. c. sarà g. 33. 20. cō que
 adunque operando secōdo i precet
 di detta prima Regola, come si ved
 in questo primo Calcolo, raccolgo
 cerchio di positione essere g. 37. 8.
 Così poi operando per la secōda Re
 gola, formādo prima la semidistan
 za dal m. c. trouo pure il cerchio d
 positione essere g. 37. 8. come sopra,
 come si vede nel secondo Calcolo.



Pri-

Primo Calcolo.

G. M.

Semisomma	57.33	12	027038	11	007373
Semidifferenza	13.33	12	998774	1	934976
Semid. dal M. C.	33.20	m	981803	m	981803
Angolo primo	50. 0	m	1007615		
Angolo 2. sottr.	10.21			m	916152
Aug. declinat.	39.39	1	980489		
Decl. bor.	18.54	12	997593	1	
Cerchio disposit.	38.81	1	9780321	1	1

Secondo Calcolo.

G. M.

Eleuat. polare	44.0	m	998484
Declinat. bor.	18.54	m	953450
Angolo	71.42	m2	951934
Resid. dig. 45.	126.42	m	970152
Semid. dal M. C.	33.20	m	981803
* Arco aggiuntivo	18.17	m	951955
* Arco di posit.	51.38	11	010565
Eleuat. polare	44.0	m2	1001516
Cerchio di posit.	37.8	m2	1012081

Notifi poi come in questi calcoli,
per essere il Significatore di declina-
zione bor. alla semidistanza, & all'ar-

C 4 co

co aggiuntiuo nel secondo calcolo
viene ascritto il titolo di mes. che se
fosse stato australe doucano essere
mes. 2.

Notisi ancora, che operando per la
seconda Regola all'elevatione polare
di g. 45. si sparagna vn' Additione de
log. poiche la differenza della decli-
natione, e di g. 45. è il residuo, che ci
verrebbe dalla prima Additione de
logaritmi.

Notisi finalmente, che per il più fa-
cile operare nel fare le Directioni ci
potremo seruire della seconda Rego-
la, sparagnando la terza additione de
log. per trouare il cerchio di positio-
ne, potendosi fare senza esso, seruen-
dosi solo dell'arco di positione, che si
troua con due sole additioni de log.
anzi al Polo 45. con vna sola, cosa che
veramente pare molto facile, compa-
randola à i diuersi modi, che si posso-
no vsare, massime volēdo fare le Di-
rectioni per le leggi de' triangoli im-
mediatamente, che sin'hora è stato
riputato hauer molta difficoltà.

Co.

Come si diriga qualunque Significatore, po-
sto nelli angoli della Figura celeste,
à qualsivoglia Promissore.

Cap. VII.

SE il Significatore sarà il grado del
m.c. ò dell'asc. sottrahendo l'a-
scensione retta del m.c. dà quella del
Promissore, e similmente l'ascensio-
ne obliqua dell'Asc. dà quella del Pro-
missore, ne restarà l'arco della Diret-
tione.

Essempio primo.

Sia il g. del m.c. 30. ò v. dà dirige-
re al ☉. in 15. ò II^a. trouando adun-
que le loro ascēzioni rette per il Cap.
3. ò 4. la loro differenza sarà l'arco
della Direccionē, come quā si vede.

Asc. retta del ☉. Promissore. g. 73. 43.

Asc. retta del m.c. Significat. 27. 54.

Arco della Direccionē. 45. 49.

C 5

Es-

Essempio secondo.

Sia all'elevatione polare di g. 44. il g. dell'Asc. 18. ò ☊. dà dirigere al corpo di ♀. in g. 25. ò ☋. con larg. bor. g. 1. 17. trouando adunque le loro ascēzioni oblique, per il Cap. 5. la differenza di esse sarà l'arco della Direccionē, come quì appare.

Asc. obliqua di ♀. Promiss. g. 133. 19.

Asc. obliqua dell'Ascē. Signif. 84. 55.

Arco della Direccionē. 48. 24.

Nota poi che haurai l'ascensione obliqua dell'Asc. giungendo g. 90. alla asc. retta del m. c.

Nota ancora, che nell'istesso modo dirigerai qualunque Significatore posto nel m. c. ò nell'Asc. il quale conoscerai essere in essi angoli, quando haurà con quelli le istesse ascensioni.

Se poi finalmente si douesse dirigere come Significatore il grado dell'i. c. ouero dell'Occidente, ò qualche

al-

altro posto in essi, noi in tal caso dirigeremo l'opposto di quello (prendendo l'istessa larghezza, quādo l'hà, mà di contraria affettione) all'opposto del Promissore, procedendo come sopra, dirigendo l'i. c. come il m. c. e l'Occidēte come l'Asc. e così qualunque Significatore, che in essi si ritroui. Lascio per breuità gli Essempij, essendo cosa chiara.

*Come si diriga il Significatore posto fuori
delli angoli della Figura celeste.*

Cap. VIII.

SE il Significatore sarà nella parte del Cielo ascendēte, cercheremo il suo cerchio di positlone per quale ci parerà delle due Regole del Cap. 6. e poi con quello, e con la declinatione del Significatore, e Promissore secondo il Cap. 5. cercheremo parimente le loro differenze ascensionali, formandone le ascensioni oblique, e leuando quella del Significatore da quella del Promissore, poiche resterà

C 6

l'ar-

l'arco della Direccionē, che si ricerca,
 Ouero per la seconda Regola pur
 del Cap. 6. cercheremo l'arco di posi-
 tione del Significatore, e giungendo-
 lo all' ascensione retta, n'hauemo
 l'ascensione obliqua di esso Significa-
 tore. Fatto questo giungeremo in-
 sieme il log. di detto arco di positio-
 ne, il mes. della eleuatione polare, &
 il mes. della declinatione del Promis-
 fore, e n'hauemo la differē a ascen-
 sionale del Promissore, la quale ag-
 giunta alla sua ascensione retta, ò le-
 uata da quella, conforme che la de-
 clinatione sarà australe, ò boreale, ci
 darà l'ascensione obliqua di esso Pro-
 missore, dalla quale leuata l'ascensio-
 ne obliqua del Significatore, ne resta-
 rà pure l'arco della Direccionē, che si
 desidera, e questa maniera par mi più
 spedita dell' antecedente, sparagnan-
 dosi con questa il cerchio di positio-
 ne, come si diceua.

Se poi il Significatore sarà nella par-
 te descendente, dirigeremo il suo
 luogo opposto all' opposto del Pro-
 mis-

missore con le medesime larghezze,
se le hanno, ma però di contraria af-
fettione, non hauendo perciò mai
dà seruirsi di descensionì, mà solo di
ascensionì.

Essempio primo.

Habbisi dà dirigere come Signifi-
catore il corpo della γ . posta nella
parte del Cielo ascendente in g. 28. 39.
 γ , con larg. austr. g. 5. 14. al Pro-
missore l' δ . di δ . posto in g. 27. 58. II.
con larg. bor. g. 2. 51. cioè al g. 27. 58.
con larg. austr. g. 2. 51. all'elevatio-
ne polare g. 42. essendo in m. c. g. 14.
5. γ , la cui ascensione retta è g. 165.
21. Trouo dunque mediante il Cap.
3. ouer 4. la declinatione della γ . ef-
sere g. 25. 1. austr. e l'ascensione retta
g. 235. 9. similmente la declinatione
dell' δ . di δ . trouo essere g. 26. 22.
austr. e l'ascensione retta g. 267. 43.
Poi cauo l'ascensione retta del m. c.
g. 165. 21. dall'ascensione retta della
 γ . g. 235. 9. e resta la distāza dal m. c.
g. 69. 48. e la semidistanza g. 34. 54. si-
mil.

milmente facio la somma, e la differenza della eleuatione polare g. 42. 0. e del comp. della declinatione pure della Δ . g. 64. 59. venendo la sōma g. 106. 59. è la differenza g. 22. 59. e la semisomma g. 53. 29. 30. e la semidifferenza g. 11. 29. 30. mà, per lasciare li secondi, diremo che la semisōma sia g. 53. 29. e la semidifferenza g. 11. 30. crescendoli vn vnità per li duoi mezi, che si lasciarebbono. Preparate queste cose, operaremo come appare nell'infrafcritto primo calcolo, e trouaremo l'arco della Direccionē essere g. 34. 13.

Mà quando io mi voglia seruire della seconda Regola, come più facile, hauuta la declinatione, & ascensione retta tanto del Significatore, quanto del Promissore, e la semidistanza dal m.c. opero come appare nel secondo calcolo, e ne cauo l'arco della Direccionē essere pure come sopra g. 34. 13.

Pri.

Primo Calcolo.

63

G.M.

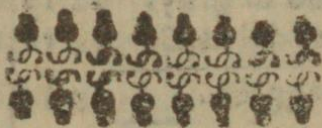
Semisomma 53.29	12	022544	11	00949
Semidif. 11.30	12	999119	1	929906
Sem.dalm.c.34.54	m2	1015639	m	1015639
Angolo 1. 67.3	m	1037302	m	
Ang 2.sott. 19.35			m	955096
Ang. Decl. 47.28	1	986740		
Decl. del fig. A 25.1	12	995722	m	966700
Cerc. di pos. 41.54	1	982462	m	995291
Di. af. dl fig ag 2445			1	962191
Afc. r del fig 235.9			m	995291
Dec. d pro A 26.22			m	969520
Dif. af. del P. 26.24				
Af. r. del P. 267.43			111	964811
Af. ob del P. 294.7				
af. ob. del fig. 259.54				
Arc. di Direct. 34.13				

Secondo Calcolo.

Afc. retta del M.C. 165.21			
Eleuat. polare 42.0	m	995444	
Decl. del fig. A. 25.1	m	966900	
Angolo 67.13	m2	962344	
Residuo di g. 45. 22.13	m	961112	
Semid. dal M.C. 34.54	m2	1015639	
Arco aggiun. 59.39	m2	976751	
Arco di posit. 94.33	1	999863	
Decl. del pro. A. 26.22	m	969520	
Dif. af. del pro. agg. 26.25	1	964827	
Afc. retta del pro. 267.42			
Afc. ob. del pro. 294.7			
Afc. ob. del fig. 259.54			
Arco di Directione. 34.13			

Essempio secondo.

Deuasi hora al Polo g. 45. dirigere
 ☉. in g. 17. 25. V. à ♄. in g. 26. 02. c.
 larg. austr. g. 1. 5. essendo nel m. c.
 8. 15. ☿. Trouo dunque prima
 declinatione del ☉. essere g. 6. 52. bor.
 è l'ascensione retta g. 16. 7. similmente
 la declinatione di ♄. è g. 22. 23. bor.
 l'ascensione retta g. 85. 39. e l'ascensione
 ne retta del m. c. g. 310. 41. la quale
 sottratta da quella del Significatore
 aggiuntoui vn cerchio, cioè da g. 370
 7. resta la distanza dal m. c. g. 65. 26.
 la semidistanza g. 32. 43. operando po
 conforme alla seconda Regola de
 Cap. 6. come più facile, e come si ve
 de in questo terzo calcolo, trouo l'ar
 co della Directione essere g. 54. 43.



Ter-

Terzo Calcolo.

65

G. M.

Afc.retta del m.c.	310.41		
Decl.del fig.bor.	6.52		
Residuo a g. 45.	38.8	m	989489
Semidist. dal m.c.	32.43	m	980781
Arco aggiun.	26.46	m	97+270
Arco di positione	59.29	l	993525
Dec. del Prom B.	22.23	m	961472
Dif.as. del P.B. sot.	20.46	l	954997
Afc.retta del Pro.	85.39		
Afc.ob. del Prom.	64.53		
Afc.ob. del fig.	10.10		
Arco di Directione	54.43		

Vedesi poi che per dirigere il detto significatore alli altri Promissori basterà aggiungere il mes. della declinatione al log. dell'arco di positione, e si viene il log. della differenza ascensionale all'elevatione polare di g. 45. Et alle altre elevationi di Polo, giunti insieme il log. dell'arco di positione, sot il mes. della elevatione polare, si avrà vn log. (il quale, come anco quel dell'arco di positione al Polo 45. notiamo chiamare, log. commune) giun-

giungendo poi sempre il mes. della
declinatione al detto log. commune
ne verrà pure il log. della differenza
ascensionale, la quale giunta all'ascen-
sione retta, o leuata da quella, ci darà
poi l'ascensione obliqua. Per esplica-
tione della quale cosa si è posto il pre-
sente Essempio di dirigere il ☉. posto
in g. 20. 55. 8. come Significatore alli
sottoscritti Promissori, per dare in-
sieme la forma distendere il Calcolo
delle Direttioni, lasciando per essere
breue di esemplificarla ne gli altri Si-
gnificatori, potendo bastare questo,
con questi pochi Promissori per li
molti altri, che si potriano mettere.
Prima dunque per ritrouare il detto
log. commune, e l'ascensione obliqua
del Significatore, si potrà offeruare la
forma del presente 4. Calcolo, e poi
quella, che segue per la Direttione à
Promissori, ricordando pure che in
questa forma di questo 4. Calcolo si
sparagnerà, come si disse dianzi, vn
additione de' log. E similmente, che se
il Significatore fosse australe, si dourà
ascri-

ascriuere alla semidistāza dal m. c. & arco agginntiuo il titolo di mes. 2. in vece di mes. come pur anco si diceua, e questa forma consigliarei à tenere sēpre, come quella che pare la più spedita, e più facile, che da me si sia potuta sin'hora aggiustare, per dirigere per via de' logaritmi.

Quarto Calcolo.

G.M.

Asc. retta del fig. 408. 28		
Asc. resta del m. c. 310. 26		
Distanza dal m. c. 98. 2		
Eleu. polare 44. 0	m	998484
Decl. del fig. B. 18. 3.	m	951306
Angolo 72 32	m2	949790
Residuo di g 45. 27. 32	m	971709
Semidistāza dal m. c. 49. 1	m	1006109
Arco aggiuntiuo 30. 58	m	977818
Arco di positione 79 59	l	999333
Eleu. polare 44. 0	m	998484
Logaritmo commune	l	997817
Asc. ob. del fig. 30. 251		

Di-

Directioni del ☉. posto in g. 22. 55. 8. agli infra scritti Promissori, nell' Ele-
uatione polare di g. 44. essendo il log. commune 997817. e la sua
Ascensione obliqua g. 30. 25.

68

30. 25

997817

Promissori	Long	Larg.	Decl.	Mes.	Log.	Diff. asc.	A. re. A. ob.	A. r. di di.
	G. M.	G. M.	G. M.			G. M.	G. M.	G. M.
△ def. di ♀	27. 35. 8	1. 8 A	18. 35 B	952661	950478	18. 39 S	55. 35	36. 36
Ant. di ♂	29. 26. 8	1. 9 B	21. 14 B	958949	956761	21. 41 S	56. 58	35. 17
* def. di ♂	0. 34 II	0. 34 B	20. 53 B	958153	955970	21. 16 S	58. 17	37. 1
Aldebaram	4. 42 II	5. 3 A	15. 44 B	944981	942798	15. 32 S	63. 47	48. 15
♂ di ♀	19. 16 II	0. 37 A	22. 28 B	961651	959468	23. 9 S	78. 22	55. 13
□ def. di ♀	27. 35 II		23. 31 B	963865	961682	24. 27 S	87. 22	62. 55
Ant. di ♀	10. 34 II	0. 37 A	22. 29 B	961687	959504	23. 11 S	101. 27	78. 16
♂ di ♀								47. 51

NEl dirigere li Significatori alli corpi de' Pianeti, ò delle stelle fisse communemēte si offerua la larghezza, come anco all' φ . tenendo l'istessa larghezza, mà di cōtraria affettione, e nel quadrato nō si offerua mà circa l'Aspetto sestile, è, trino, alcuni vogliono che si prenda la metà della larghezza, che hà il Pianeta, ò stella, che manda l'aspetto, dell'istessa affettione nel \star , mà di contraria nel Δ . come si è apunto offeruato nelle antecedēti prossime Direttioni del Δ . il che veramēte ci necessita à maggiore fatica nel pigliare le declinationi, & ascensioni rette, entrandoni per più la larghezza, che ci molesta, perciò seguēdo l'altra opinione, che ci pare hauere molta probabilità, cioè che non s'habbi dà offeruare la larghezza nel dirigere à gli Aspetti, accetto che all' φ . doueremo tuttauaia prendere l'arco del \star , e Δ , dalla seguente Tauoletta, fatta per li Promis-

fo-

fori, che hanno larghezza, e ciò con
li gradi della larghezza descēdendo,
poiche giungendo quell'arco al luo-
go del promissore, ne haueremo il
luogo del *, ò ^, sinistro, e leuandolo
haueremo quello del *, o Δ, destro dà
notarsi nella colonna della longhez-
za, nel Calcolo delle direttiōni, fatto
conforme al metodo del Cap. ant.
sēza hauer bisogno di notare la largh.

Sepoi piacesse ad alcuno di diri-
gere ancora à gli Aspetti nell'Equato-
re, con la declinatione del Promisso-
re descendendo nell'istessa colonnet-
ta, prēderemo dirimpetto pure l'ar-
co del *, ò Δ, aggiungēdolo all'ascen-
sione retta di esso Promissore, per far-
ne il *, o Δ, sinistro, e leuandolo per
hauerne il *, o Δ, destro, poiche se dà
questi cauaremo l'ascēsiōne obliqua,
del Significatore, ne haueremo l'arco
della Direttiōne à quello Aspetto nell'
Equatore.

Essempio.

Sia Promissore la D. in g. 20. 30. 50.
con

con larg, austr. g. 4. 55. sarà dunque la
 sua declinatione g. 17. 7. bor. e l'ascē-
 sione rettag. 111. 23. con li gradi del-
 la largh. poi 4. 55. prēdo dalla seguen-
 te Tauoletta l'arco del \star . g. 59. 52. e
 del Δ . g. 120. 8. e giungendo questi à g.
 20. 30. di ∞ . cioè à Segni 3. 20. 30.
 giungendo Segni 1. 29. 52. per il \star , e
 segni 4. 0. 8 per il Δ . trouo che l'aspet-
 to \star , sinistro cade in g. 20. 22. m , & il
 Δ , in g. 20. 38. m , e sottraendo li me-
 desimi dalli Segni 3. 20. 30. trouo il \star ,
 destro cadere in 20. 38. 8, & il Δ , in 20.
 22. X , ouero più breuemēte per il \star ,
 destro prēdo l'opposto del Δ , sinistro,
 e per il Δ , destro l'opposto del \star , sini-
 stro, & ottengo l'istesso.

Mà se io voglio i luoghi di questi
 Aspetti nell'Equatore, cō la declina-
 tione g. 17. 7. prendo dall'istessa Ta-
 uoletta l'arco del \star , g. 58. 28. e del Δ .
 g. 121. 32. quali giungo all'ascē sione
 retta g. 111. 23. e ne vengono per il \star ,
 sinistro g. 169. 51. e per il Δ , sinistro g.
 32. 55. ouero leuando dall'ascensio-
 ne retta l'arco del \star , ne vengono per
 il

il *, destro g. 52. 35. e per quello de
 Δ. destro g. 349. 51. i quali si hāno pa
 rimente giungēdo g. 180. al luogo de
 *, sinistro, o leuandoli, e ne viene i
 Δ. destro, e così giungēdo pur g. 180.
 al Δ. sinistro, ò leuandoli, ne viene pu
 re il *, destro.

Questo modo ci solleva in parte la
 fatica del Calcolo, non hauendo per
 li Aspetti da cercare la declinatione,
 & ascensione retta con la larghezza,
 come nell'altro modo per il più biso
 gna, mà solo ci occorrerà far questo
 per li corpi de' Pianeti, ò stelle fisse, e
 loro luoghi opposti, Antiscij, & Con
 tratiscij, nel che pure si potria ancora
 sollevare in parte la fatica, se quando
 si è fatta la Figura celeste, e si sono no
 tate le larghezze, Antiscij, e Contra
 tiscij, allhora si trouasse la declina
 tione, & ascensione retta almeno de'
 Pianeti, e loro opposti (se non delli
 Antiscij, e Contratiscij) poiche per le
 stelle fisse si è supplito assai competē
 temente, come dal Cap. seguente si
 intenderà.

Ta-

Tau.Equat.delli Asp.* e Δ 73

G	*		Δ		G	*		Δ	
	G	M	G	M		G	M	G	M
1	60	0	120	0	31	54	19	125	41
2	59	59	120	1	32	53	52	126	8
3	59	57	120	3	33	53	24	126	36
4	59	55	120	5	34	52	55	127	5
5	59	52	120	8	35	52	23	127	36
6	59	49	120	11	36	51	50	128	10
7	59	45	120	15	37	51	14	128	46
8	59	40	120	20	38	50	37	129	23
9	59	35	120	25	39	49	57	130	3
10	59	29	120	31	40	49	85	130	45
11	59	22	120	38	41	48	31	131	29
12	59	15	120	45	42	47	43	132	17
13	59	7	120	53	43	46	52	133	8
14	58	59	121	1	44	45	58	134	2
15	58	50	121	10	45	45	0	135	0
16	58	40	121	20	46	43	58	136	2
17	58	29	121	31	47	42	51	137	9
18	58	17	121	43	48	41	39	138	21
19	58	4	121	56	49	40	21	139	39
20	57	51	122	9	50	38	56	141	4
21	57	37	122	23	51	37	23	142	37
22	57	22	122	38	52	35	42	144	18
23	57	6	122	54	53	33	49	146	11
24	56	49	123	11	54	31	43	148	17
25	56	31	123	28	55	29	20	150	40
26	56	12	123	48	56	26	36	153	24
27	55	52	124	8	57	23	22	156	38
28	55	31	124	29	58	19	28	160	39
29	55	8	124	52	59	13	53	166	7
30	54	44	125	16	60	0	0	180	0

D

PErche si possi hauere prontamēte la lunghezza, larghezza, e grandezza, & in particolare la declinatione, & ascensione retta, come anco la mediatione del Cielo, di alcune stelle fisse, cioè delle più illustri, si è posta quà vna Tauola, che contiene centodelli più insigni stelle, con le loro longhezze, e larghezze all' Anno 1600. secondo l'offeruatione di Tichone, da quale si sono tolte pur'anco le grandezza, le declinationi, & ascensionirette, già dà esso calcolate pure al detto Anno, con la differenza crescente, & decrescente in Anni 100. dopo il 1600 come si può vedere nella prima parte de' suoi Proginnaſi, hauendoci poi aggiunto la mediatione del Cielo. Per l'vſo dunque di eſſa Tauola conuiene ſapere, che potremo hauere generalmēte la longhezza di qualſiuoglia delle dette stelle fisse per 400. Anni cioè per 200. inanzi, e 200. dopo la radice di tempo, che è l'Anno 1600.

giun-

giungēdo per ciascun' Anno dopo la
radice 51. secondi al luogo di essa
stella, o leuandoli inanzi la detta radi-
ce, ritenendo essa l' stessa larghezza,
poiche quella non fà sensibile varietà
per il detto spatio di tēpo, il che anco
s' intenderà per tutte quelle del Cata-
logo di Tichone. Quanto poi alla de-
clinatione, ascensione retta, e media-
zione del Cielo, ella serue per 100 An-
ni inanzi, e 100. Anni doppo la detta
radice per le dette 100. stelle, benche
si fossero per hauere più essattamēte
per il Calcolo de' Triangoli, che per la
parte proportionale, nondimeno la
differenza non è di tanta considera-
zione, che molto importi in questo
negotio delle Direttioni. Volendo a-
ndare in quella declinatione, ascensione ret-
ta, o mediatione del Cielo di vna del-
le dette cēto stelle in vno de' detti An-
ni, prenderemo dalla Tauola quella,
che stà iui notata con la differenza
scritta alla detta stella, e moltiplican-
do essa differenza nel numero de gli
anni interposti frà il dato tempo, & il

D 2

1600.

1600. partendo il prodotto per cento, con leuare à man destra due figure, hauremo la parte proportionale, d'aggiungere sempre dopo la radice, per l'ascensione retta, e mediatione del Cielo, e dà leuare inanzi la radice, e ne verrà l'ascensione retta, ò mediatione del Cielo, che si cerca. Mà per la declinatione bisognerà auertire alla lettera A, che significa aggiungere, & S. sottrarre dopo la radice, poiche inanzi essa si dourà fare il contrario, cioè per la lettera A, sottrarre, & aggiungere per la S, le quali cose hora si faranno più chiare con gl'infrascritti Essempij.

Essempio primo.

Pongasi, che noi vogliamo la lōg. larg. dec. asc. retta, e med. del Cielo della stella Aldebaram nel fine dell' Anno 1636. Trouo dunque prima nella Tauola la sua longhezza essere g. 4. 12. II, moltiplicando poi Anni 36 per 51. secondi, e partēdo il prodotto per 60. ne vēgono min. 30. e
sec.

fcc 36. d'aggiungere alla detta lon-
 ghezza, e ne vègono g. 4. 43. per la sua
 vera longhezza nel fine dell' An. 1636
 la larghezza poi è g. 5. 31. austr. dà non
 mutarsi. Poi trouo la declinatione
 essere g. 15. 38. bor. è la sua differēza
 min. 15. aggiuntua dopo la radice,
 della quale la parte, che conuiene à
 36. anni è min. 9. li quali giunti alla
 detta declinatione fanno la declina-
 tion per il detto tēpo g. 15. 47. Così
 essēdo l'asc. retta g. 63. 17. la differen-
 za g. 1. 26. aggiuntua, e la parte per gli
 Anni 36. g. 0. 52. ne viene l'ascensione
 retta g. 64. 9. Parimente essendo la
 mediatione del Cielo g. 5. 12. II. e la
 differenza g. 1. 23. aggiuntua, e di
 quella la parte proportionale per An-
 ni 36. g. 0. 50. farà pure la mediatione
 del Cielo g. 6. 2. II.

Esempio secondo.

Deuanti hora trouare l'istesse co-
 se per il Cuore del δ , e per il fine dell'
 Anno 1571 leuo questo dūque dalla
 radice 1600. e restano interposti Anni

D 3

29.

29. inanzi la radice. Prendo poi dalla Tauola dirimpetto ad essa stella la sua largh. g. 24. 17. δ . E poi moltiplicando sec. 51. per 29. è partendo per 60. ne vengono min. 24. e sec. 39. che sottratti dà g. 24. 17. δ , per essere inanzi la radice lasciano per la longhezza al detto tēpo g. 2. 52. δ . La declinatione poi è g. 13. 53. bor. e la differenza 28. m. aggiuntiva, cioè contraria alla lettera S, per essere inanzi la radice, e di quella la parte proportionale per Anni 29. è 8. da giungerli à g. 13. 53. onde ne viene la declinatione g. 14. 1. bor. Parimente l' ascensione retta è g. 146. 46. la differenza g. 1. 22. sottrattiva, per essere inanzi la radice, e la parte per Anni 29. g. 0. 24. che leuati dà g. 146. 46. lasciano l' ascensione retta g. 146. 22. Finalmente la mediatione del Cielo è g. 24. 26. δ , e la differenza g. 1. 26. sottrattiva, per essere inanzi la radice, e la parte per Anni 29. g. 0. 25. quali leuati da g. 24. 26. δ , resta la mediatione del Cielo g. 24. 1. δ .

Ri-

Ricordiſi poi, che in tutte le ſudet-
te operationi per trouare la parte pro-
portionale delle differenze, ſi parte
per 100. fuori che nell' inueſtigare la
longhezza, che ſi parte all' hora per
60. come ſi è detto di ſopra: ſi potria
però anco partire per 100. nella lon-
ghezza quando ſi multiplicaffero ſē-
pre per gli Anni inanzi, o dopo la ra-
dice g. 1. 25. cioè min. 85. che tanto
importa il moto delle fiſſe in cēto An-
ni, e ſi partiſſe il prodotto pure per
100. e ne verrebbe l' iſteſſa parte pro-
portionale trouata di ſopra col par-
tire per 60. il che pare anco più fa-
cile.

Nota di più, che volendo la decli-
natione, aſcēſione retta, o mediatio-
ne del Cielo, per il luogo oppoſto di
una delle dette ſtelle, prenderemo la
declinatione, aſcēſione retta, o me-
diatione del Cielo dell' iſteſſa ſtella,
giungendo poi coſì alla longhezza,
come all' aſcēſione retta g. 180. e (le-
uandone g. 360. quando la ſomma li
ſuccedeſſe) n' hauremo la longhezza, o

ascensione retta del detto φ . è la de-
clinatione sarà l'istessa, mà di contra-
ria affettione. Con la Tauoletta per
equatoria del \star , e Δ . potremo pron-
tamente trouare doue caschi il loro
aspetto \star , o Δ , così nell' Ecclittica, co-
me nell' Equatore, quando n' haueffi-
mo bisogno, purché la larghezza, e
declinatione non passi g. 60.

Nota finalmente ancora, che vo-
lendo sapere con quale punto dell'
Ecclittica naschi vna delle dette stelle
ad vna data eleuatione di Polo, si do-
rà prima hauere la sua declinatio-
ne, & ascensione retta per questo Cap.
e poi medianti queste la differenza
ascensionale per il Cap. 5. formando-
ne la sua ascensione obliqua, e poi, vo-
lendo operare speditamēte, cercare-
mo nelle Tauole delle ascensioni obli-
que à quella eleuatione di Polo, à qual
punto di Ecclittica cōuenga tale ascen-
sione, ouero ciò otterremo, bēche
più difficilmente, per il Cap. 12. sus-
seguēte, e con tale punto diremo na-
scere la detta stella à quella eleuatio-
ne

ne di Polo. Per hauere poi il suo oc-
 caso, cercheremo l'orto del suo γ . co-
 me sopra, poiche il punto opposto
 nella Eclittica sarà quello, col quale
 tramontarà detta stella in tale eleva-
 zione di Polo, e ciò basti per quello,
 che s'appartiene alle stelle fisse.

Della Direccion conuersa. Cap. XI.

DOuendosi dirigere per la Direc-
 zione conuersa, non vi è altra
 differenza dalla diretta, se non che in-
 vece di cercare il cerchio di positio-
 ne, ouero arco di positio-
 ne del Signi-
 ficatore, si cerca quello del Promis-
 sore, formando la sua ascensione ob-
 liqua, e sottrahendola dalla ascensio-
 ne obliqua del Significatore, e ciò nel-
 la parte del Cielo ascendente, poiche
 nella descendente dourassi dirigere
 all'opposto del Significatore all'oppo-
 sto del Promissore, per seruirsi sēpre
 delle ascensioni, come si è fatto nella
 diretta. E così volendo per essem-
 pio dirigere il Significatore della vita, po-

D 5

sto

sto tra la Decima, e l'ocaso, al grado
pure dell' Occidente come Promisso
re, secondo che vuole Tolemeo, no
in vece dirigeremo l'opposto del det
to Significatore al grado dell' Ascen
dente, che è poi vn dirigere il detto
Ascēdente all'opposto di detto Signi
ficatore per Direccionē diretta, e ciò
basti intorno alla Direccionē cōuersa

*Come, data vn' ascensione retta, ouero obli
qua, ad vna data eleuatione di Polo,
se le possa trouare l'arco corri
spondente dell' Eclittica.*

Cap. XII.

Q Vanto all' ascēsiōne retta faci
lissimamente si trouerà l'ar
co, che li corrisponde en
trando arealmēte nella Tauola delle
ascensioni rette, e prendendo il gra
do lateralmente, & anco i minuti, of
seruando la parte proportionale, se
non si troua precisamente in detta
Tauola. E nell'istesso modo si troua
rebbe l'arco corrispondēte alla data
ascen-

ascensione obliqua nelle Tauole delle
ascensioni oblique, mà quando non
haueffimo quelle, ò non se ne volef-
fimo seruire, procederemo in questo
modo.

Regola.

Dimezzeremo prima l'ascensione
proposta ò sia retta, ouero obliqua,
facendo la semiascensione, la quale
superando g. 90. gettaremo via effi
g. 90 ritenendo il rimanente, quale in
vece di semiascensione lo chiamare-
mo semieccesso, poiche questo vie-
ne à numerarsi dal principio della α
e la semiascensione dal principio dell' γ .
Dipoi hauendo vna semiascensio-
ne faremo la somma, e differēza del-
la massima declinatione, e della ele-
uatione del Polo cresciuta di g. 90.
mà hauendo vn semieccesso faremo
la somma, e differēza della massima
declinatione, e del compimento del-
la eleuatione del Polo senz' altra ag-
giunta, e dimezzandole n'hauremo la
semisomma, e semidifferenza. Giun-

D. 6

ge-

geremo poi in oltre insieme il, r, log. 2 della detta semisomma, & il log. 2 della semidifferenza, con il mes. della semiascensione, o semieccesso, e ne hauremo il mes. di vn primo angolo da serbare. Dipoi giungeremo insieme della medesima semisomma il res. log. della semidifferenza il log. con il mes. dell'istessa semiascensione, o semieccesso, e n'hauremo il mes. di vn secondo angolo, d'aggiungere al primo sempre (purche l'eleuatione polare sia manco di g. 66. 28. poiche se fosse maggior di quella bisognaria leuarlo) e ne verrà l'arco dell'Eclittica, che si ricerca, da numerarsi dal principio dell'v. per la semiascensione, mà per il semieccesso dal principio della \ominus , il che meglio dà questi Essempij hora s'intenderà.

Essempio primo.

Sia data all'eleuatione polare di g. 45. l'ascensione obliqua g. 124. 28. onde la semiascensione sarà g. 62. 9. dalla quale, per essere minore del qua-

quadrante, non occorre leuare g. 90. come si douria se fosse maggiore; e perche ella è semiascensione, non hauendo superato g. 90. perciò aggiungo insieme la massima declinatione g. 23. 32. e l'elevatione polare con g. 90. di più, cioè g. 134. 0. e poi leuo il minore dal maggiore, facēdo la somma g. 157. 32. e la differēza g. 110. 28. onde la semisomma è g. 78. 46. e la semidifferenza g. 55. 14. operando adunque con queste, e con la semiascensione, come appare in questo primo calcolo, raccolgo l'arco dell'Eclitica essere g. 137. 31. ouero Segni 4. 17 31. dà numerarsi dal principio dell'V. per essere semiascensione, cioè gli corrispondono g. 17. 31. ☉.

Primo Calcolo.

G. M.

semisō.	78.46	12	071040	11	000840
semidiff.	55.14	12	975605	1	991460
Semiascens.	62.9	m	1027707	m	1027707
1. Angolo	79.46	m	1074351	m	1020007
2. Ang. ag.	57.45				
Arco	137.31				

Es-

Esempio secondo.

Sia hora all'istessa eleuatione polare data l'ascensione obliqua g. 330. 32. farà dunque la semiascensione g. 165. 16. dalla quale leuati g. 90. perche li supera, resterà il semieccesso g. 75. 16. e perciò aggiungo, e leuo la massima declinatione g. 23. 32. & il comp. della eleuatione polare, cioè g. 46. 0. facendo la somma g. 69. 32. e la differenza g. 22. 28. onde la semisomma viene ad essere g. 34. 46. e la semidifferenza g. 11. 14. operando adunque come appare in questo secondo calcolo, trouo l'arco della Eclittica essere g. 130. 0. cioè Segni 4. 10. 0. dà numerarsi dal principio della α , per essere semieccesso, onde corrispondono à detta ascensione g. 10. di α . G. M. *Secondo Calcolo.*

Semisò.	34.46	12	008540	11	024395
Semidif.	11.14	12	999160	1	928960
Semiecces	75.16	m	1058010	m	1058010
1. Angolo	77.35	m	1065710	1	1011365
2. Ang	29.52 25			m	
Arco	130. 01				

No-

Nota poi, che all'istessa eleuatione polare per la semiascensione persevera l'istessa semisomma, e semidifferenza, onde anco i loro log. saranno gl'istessi per le altre semiascensioni ancora : & il medesimo accade per li semieccessi, perseverando sempre questi altri duoi log. anzi ciascuno di questi è il, r, log. di quelli, come si può vedere nella Tauola ascensionale, fabricata per alleggerire in questo la fatica al calculatore, nella quale vi sono i log. delle dette semisomme, e semidifferenze, già ritrouate cominciando dalla sfera retta, cioè dalla eleuatione polare di g. 0. sino à g. 60. hauendo ancora dalli g. 30. di eleuatione sino à g. 60. posto i log. per le Case della figura celeste, per poter trouare li gradi delle cuspidi, come nel Cap seguente si intenderà. Proposta dunque qualsiuoglia semiascensione, o semieccesso, ad vna data eleuatione di Polo, sino à g. 60. trouando detta eleuatione nella colonnetta à man sinistra, dirimpetto prèderemo

mo li due log. della prima, e seconda
 colonna per la semiascensione, e quello
 li della terza, e quarta per il semiecc
 cesso, aggiungendo ciascuno di loro
 al mes. della semiascensione, o semiecc
 cesso, e n'hauremo li mes. de' detti
 due angoli primo è secondo, che si
 trouano come ne gli Essempij di so-
 pra posti, dà giuntare insieme, o leua-
 re l'vno dall'altro, come si disse nella
 Regola per hauerne l'arco dell'Eclit-
 tica, che si cerca. Così adunque all'
 eleuatione polare, per essemplio g. 44.
 trouo li due log 046645.992300. per
 la semiascensione, cioè per il primo
 Essemplio di questo Cap. i quali giunti
 separatamente al mes. 1027707. della
 detta semiascensione mi danno pure
 li duoi mes. 1074352. 1020007. con
 appunto nel primo calcolo. Così per il
 semieccesso, e per l'essemplio secon-
 do alla istessa eleuatione g. 44. piglio i
 log. 007700. 953355. li quali accop-
 piati con il mes. 1058010. separata-
 mente, fanno li duoi mes. 1065710.
 1011365. come nel secondo calcolo,

Pv-

*l'vso poi de'log. delle Case s'intende-
rà nel Cap. seguente.*

*Come, dato il luogo del Sole, e l'hara astro-
nomica, si trouino li punti della Eclitti-
ca nelle cuspidi delle Case secondo la via
Rationale: Cioè, come, secondo quella,
si costituisca la Figura celeste ad una
data eleuatione di Polo. Cap. XIII.*

PEr far questo cercheremo prima
l'ascensione retta del Sole per
la sua Tauola, & aggiungendoui le
hore risolute in gradi per la Tauola
competente, posta nel fine di questo
Cap. leuando dalla somma g. 360.
quādogli eccedesse, ne hauremo l'a-
scensione retta del M.C. la quale tro-
uata nell'area della Tauola delle ascē-
sioni rette, ci darà lateralmente il pun-
to della Eclittica, che li corrisponde,
e si ritroua nel M.C.

Per hauere poi i punti dell'altre cu-
spidi prenderemo la metà dell'ascen-
sione retta del M.C. & à questa ag-
giungeremo g. 15. è ne verrà la semi-
ascen-

ascensione obliqua della Vndecima,
 quando non passi g. 90. mà passando
 si getterà via il 90. tenendo il resto,
 che sarà semieccesso, al quale giun-
 gēdo pure g. 15. e non passando g. 90.
 ne verrà pure il semieccesso per la
 Duodecima: E così facendo conti-
 nuamēte questa giunta, ne hauremo
 il semieccesso della Prima, Seconda,
 e Terza Casa, ma occorrendo, che
 per questa continua giunta di g. 15. si
 trapassi il 90. il rimanēte leuato il 90.
 diuentarà semiascensione, si come se
 quelle inanzi fossero state in vece di
 semieccessi, semiascensioni, al trapas-
 so del 90. si farebbe notato il sopra-
 uanzo per semieccesso, e così susse-
 guentemente, seguēdo li semieccessi
 alle semiascensioni, e le semiascēsi-
 oni alli semieccessi. Fatto questo cer-
 caremo nella Tauola ascensionale il
 nostro Polo nella colonnetta à mano
 sinistra, e prendendo li duoi log. con-
 forme al titolo in frōte di semiascen-
 sione, o semieccesso, dirimpetto alla
 nostra casa di quel Polo, giungendo
 essi

fsi log. ciascuno separatamente al
 nel. della nostra semiascensione, o
 semieccesso, n'hauemo duoi mes.
 che ci daranno li duoi angoli primo;
 secondo d'aggiungere sēpre insie-
 ne, perche i Poli di essa Tauola sono
 minori di g. 66. 28. poiche la somma
 arà l'arco dell'eclittica d'numerarsi
 al principio dell'v. per la semiascē-
 sione, e della \sphericalangle , per il semieccesso,
 come pur anco si diceua nel Cap. ant.
 per li semplici Poli, e n'hauemo il
 unto della Eclittica nella proposta
 uspide. Così dunque trouaremo i
 untu delle cuspidi dalla Decima fino
 alla Quarta, li cui opposti saranno
 quelli delle cuspidi dalla Quarta per
 no alla Decima, il che con questo
 ssempio si farà più manifesto.

Essempio.

Diasi il luogo del Sole in g. 20. 55.
 come nel Cap. 8. l'hora astronomi-
 ca 17. 28. alla eleuatione polare g. 45.
 trouo dunque l'Ascensione retta
 del Sole essere g. 48. 28. e le hore 17.

28.

28. dano g. 262. che cō quella com-
 pongono l'ascensione retta del m. c. g. 310. 28. la quale trouata nell'are-
 della Tauola delle ascens. rette, mi d-
 g. 8. 2. 22. Per le altre cuspidi poi dim-
 zo l'asc. retta del m. c. g. 310. 28. e n-
 viene la semiasc. g. 155. 14. alla qual-
 giungēdo g. 15. ne vēgono g. 170. 14.
 dà quali leuādo il 90. restano g. 80. 14.
 semieccesso della Vndecima. A que-
 sti poi giongēdo di nuouo g. 15. facio
 g. 95. 14. dà quali gettando via il 90.
 restano g. 5. 14. cō titolo di semiasc.
 della Duodecima, perche l'anteced-
 te era semieccesso, e così con questa
 cōtinua aggiunta di g. 15. trouo le se-
 miascens. della p. 2. è 3. casa, cioè del-
 le cuspidi di quelle, notando li suo
 mes. e sotto di quellili due log. presi
 dalla Tauola asc. al Polo 45. giōgen-
 doli separatamēte al suo mes. e facen-
 done due mes. che ci dāno li due an-
 goli 1. e 2. d'accoppiare insieme, poi-
 che la loro somma ci darà il punto
 della Ecclit. che si troua nella cōfide-
 rata cuspidi, come in questa forma
 del Calc. si può vedere. *Fcr-*

☉. 20.55.8 ascen. retta g.		48.28	A, B, sono	
Hore 17. 28. cioè		262 0	tolti dalla	
Ascensione retta del M. C		310.28	Tavola	
Decima semiascensione		155.14	del Pol45	
8.2 m Arco aggiuntivo		15.	Mef.	
Vndec. Semieccesso		80.14	1076414	
3.17. X			011244	
Ar. dal prin. de. g. L. 53.17.		82.26	1087658	
Duode. Semiascensione		170.51	1045947	
8.7. V		5.14	896187	
Ar. dal prin. dell' V g. 18.7		13.47	938946	
Prima Semiascensione		4.20	887897	
20. II		20.14	956654	
Ar dal prin. dell' V. g. 65.20		48.6	1004701	
Seconda Semiascensione		17.4	949141	
23. 00		35.14	984892	
Ar. dal prin. d ell' V g. 92.23		62.7	1027658	
Terza Semiascensione		30.16	976609	
26 00		50.14	1007978	
Ar dal prin dell' V. g. 110.26		67.35	1038445	
		42.51	996734	

E poi manifesto, che nella cuspi
 de della Quarta farāno g. 8. 2. 8. de
 la Quinta 3. 17. 17. della Sesta 18. 7. 2.
 della Settima 5. 20. 11. dell'Ottaua 2
 23. 10. e della Nona 20. 26. 10. luoghi
 opposti alli di già ritrouati nella so
 praposta forma del Calcolo.

Notifi adunque, che per seruitio
 di questo habbiamo calcolato le Ta
 uole per i log. delle case nella Ta
 uola ascensionale dalla eleuatione
 polare di g. 30. sino à quella di g. 60.
 e ciò con giungere insieme il mes. 2.
 della data eleuatione di Polo al res
 log. di g. 30. per la Vndecima, e di g.
 60. per la Duodecima, venendone i
 mes. 2. della eleuatione polare sopra
 le cuspidi di dette case, e seruendo
 l'istessa eleuatione per la Vndecima,
 e Terza, e l'istessa per la Duodecima,
 e Quarta; hauendo dipoi trouato se
 condo la Regola del Cap. ant. i lo
 garitmi delle colonne posti dirim
 pecto alle dette case, sotto il titolo di
 semiascensione, o di semieccesso,
 come in essa Tauola si può vedere.

Que-

Questo modo poi di fare la Figura celeste, per via de'log. si è messo per dare sodisfattione à chi ne hauea curiosità, e per seruitio di chi non si ritrouasse hauere le Tauole delle case, ne delle ascensioni oblique, e desiderasse pure di hauere in ciascuna cuspide li gr. e min. poiche per altro sò bene anch'io essere questo modo troppo laborioso, rispetto à quello delle sudette Tauole.



Ta-

Tavola per convertirli G. M. e S. dell' Equatore in Hore, Min.
 Sec. e Terzi.

G	H	M	G	H	M	G	H	M
M	M	S	M	M	S	M	M	S
S	S	T	S	S	T	S	S	T
1	0	4	31	2	4	70	4	
2	0	8	32	2	8	80	5	
3	0	12	33	2	12	90	6	
4	0	16	34	2	16	100	6	
5	0	20	35	2	20	110	7	
6	0	24	36	2	24	120	8	
7	0	28	37	2	28	130	8	
8	0	32	38	2	32	140	9	
9	0	36	39	2	36	150	10	
10	0	40	40	2	40	160	10	
11	0	44	41	2	44	170	11	
12	0	48	42	2	48	180	12	
13	0	52	43	2	52	190	12	
14	0	56	44	2	56	200	13	
15	1	0	45	3	0	210	14	
16	1	4	46	3	4	220	14	
17	1	8	47	3	8	230	15	
18	1	12	48	3	12	240	16	
19	1	16	49	3	16	250	16	
20	1	20	50	3	20	260	17	
21	1	24	51	3	24	270	18	
22	1	28	52	3	28	280	18	4
23	1	32	53	3	32	290	19	2
24	1	36	54	3	36	300	20	
25	1	40	55	3	40	310	20	4
26	1	44	56	3	44	320	21	2
27	1	48	57	3	48	330	22	
28	1	52	58	3	52	340	22	4
29	1	56	59	3	56	350	23	2
30	2	0	60	4	0	360	24	0

Tavola per convertire le Hore, Min. Sec. e Terzi, in G. M.
 Sec. Ter. dell' Equatore.

H	G	M	G	M	M	G	M
—	—	—	—	—	—	—	—
—	—	—	MS	—	—	MS	—
—	—	—	S	T	—	S	T
1	15	1	0	15	31	7	45
2	30	2	0	30	32	8	0
3	45	3	0	45	33	8	15
4	60	4	1	0	34	8	30
5	75	5	1	15	35	8	45
6	90	6	1	30	36	9	0
7	105	7	1	45	37	9	15
8	120	8	2	0	38	9	30
9	135	9	2	15	39	9	45
10	150	10	2	30	40	10	0
11	165	11	2	45	41	10	15
12	180	12	3	0	42	10	30
13	195	13	3	15	43	10	45
14	210	14	3	30	44	11	0
15	225	15	3	45	45	11	15
16	240	16	4	0	46	11	30
17	255	17	4	15	47	11	45
18	270	18	4	30	48	12	0
19	285	19	4	45	49	12	15
20	300	20	5	0	50	12	30
21	315	21	5	15	51	12	45
22	330	22	5	30	52	13	0
23	345	23	5	45	53	13	15
24	360	24	6	0	54	13	30
		25	6	15	55	13	45
		26	6	30	56	14	0
		27	6	45	57	14	15
		28	7	0	58	14	30
		29	7	15	59	14	45
		30	7	30	60	15	0

E Co.

*Come si troui à quale luogo del Zodiac
peruenga la Direccion di vn dato
Significatore in qual si voglia
tempo proposto. Cap. XIV.*

TRalasciata per breuità la disputa intorno alla vera misura de' gradi delle Direccioni, supponendo per essemplio, che noi vogliamo con Tolemeo dare à ciascheduno grado vn' Anno, e lasciando che ciascuno segua quale opinione più gli piace dico che, se sarà Significatore il m. c. o l'Asc. o che in esso si ritroui, facilmente otterremo l'intento, giungendo l'arco della Direccioni, che imponiamo essi Anni all'ascensione retta del m. c. o all'ascensione obliqua dell'Asc. e poi cercando l'arco dell'Eclittica, il quale corrisponde alla detta ascensione retta, ouero obliqua, conforme al Cap. 12. se non si vogliono adoprare le proprie Tanole delle ascensioni, che si faria più speditamente, imperoche così hauremo il punto dell'Eclittica, al quale arriua
per

per Direttione il m. c. ouero l'Asc. nel
proposto tempo.

Se poi fosse Significatore l'I. C.
ouero l'Occidēte, o posto in essi, ope-
raremo come se fosse nel m. c. o nell'
Asc. prendendo poi l'opposto del
luogo ritrouato.

Ma se il Significatore si ritrouasse
fuori delli angoli, e nella parte del
Cielo ascendente, cercando prima il
suo cerchio di positione per il Cap.
6. e l'ascensione obliqua di quello, vi
aggiungeremo il dato arco di Diret-
tione, formandone vn'altra ascē-
sione obliqua, e trouando come sopra
il corrispondente arco dell'Eclittica.

E finalmente quando il Significa-
tore fosse nella parte del Cielo de-
scendente, ci seruiremo del suo luo-
go opposto, prendendo poi l'oppo-
sto del punto dell'Eclittica ritroua-
to.



Come, dato l'arco della Direttione tra vn
 eletto Significatore, che sia il M. C.
 l'Asc. & vn dato Promissore, si corre
 ga il tempo natalitio prossimo supposto
 & il luogo del Significat. Cap. XV.

SE il Significatore sarà il m.c. o po
 sto in esso, leuando dalla ascen
 sione retta del Promissore l'arco del
 la Direttione, restarà l'ascensione
 retta del m.c. con la quale haueremo
 il grado di esso, e cauando l'ascensio
 ne retta del Sole dà questa, restarà
 li gradi dà conuertire in hore per il
 tempo natalitio rettificato.

Se poi il Significatore fosse l'Asc
 o posto in esso, cauando il dato arco
 della Direttione dalla ascensione ob
 liqua del Promissore, restarà l'ascen
 sione obliqua dell'Asc. con la quale
 trouaremo il grado horoscopante
 per il Cap. 12. o p le Tauole, leuando
 poi dà questa ascensione obliqua g.
 90. n'hauemo l'ascensione retta del
 m.c. dalla quale cauando pure l'a
 scensione retta del Sole, haueremo li
 gra-

gradi, che conuertiti in hore ci daranno parimente il tempo natalitio rettificato.

Come si troui la distanza trà vn dato Significatore, e Promissore, nel dato cerchio di positione, quando ambedue in quello si ritrouino. Cap. XVI.

QVando il Significatore, e Promissore habbino eguali declinationi, e dell'istessa affettione, e manifesto che toccarāno il medesimo punto del dato cerchio di positione. Mà quando habbino diuersa declinatione, il log. della declinatione del Significatore, con il, 12, della eleuatione polare sopra il dato cerchio di positione, la quale perciò è nota, darà il log. della latitudine ortiua in esso cerchio di positione. Ouero essendosi trouato solo l'arco di positione, conforme alli 3. vltimi calcoli del Cap. 8. leuaremo il detto arco di positione dalla distanza del Significatore dal meridiano, e ne

E 3

re-

restarà la differenza ascensionale, il
 log. 2. della quale cō il log. 2. della de-
 clinatione darà il log. 2. della larghez-
 za ortiua in esso cerchio di positio-
 ne. E ne gli istessi modi inuestigare-
 mo la larghezza ortiua del Promis-
 sore nel medesimo cerchio di posi-
 tione. Hora essendo ambedue dell'
 istessa affettione, leuando la minore
 dalla maggiore, ò essendo di diuersa
 accoppiādole insieme, ne hauremo
 la distanza trà il Significatore, e Pro-
 missore in detto cerchio di positio-
 ne, la quale distanza quanto sarà mi-
 nore tanto si giudicarà ragioneuol-
 mente la Direccion più efficace, &
 efficacissima, quando ambedue toc-
 cassero l'istesso punto del cerchio di
 positione del medesimo Significato-
 re. Habbiamo poi lasciati gli Essem-
 pij in questi tre prossimi Capitoli, sì
 per essere breui, sì anco per essere
 queste operationi assai facili, e note
 alli Professori della Astrologia. E sin
 quì sia detto à bastanza intorno al
 modo di fare le Direccioni secondo
 la

la via Rationale, con l'vso de log.

Delle Direttioni secondo il Kepplero, e come, dato il numero de gli Annidalla nascita, troui esso i luoghi della Direttione de' cinque consueti Significatori.

Cap. XVII.

HAuendo ne' passati Capitoli dato leggiermente vna scorsa alle cose attenenti al fare le Direttioni secondo la via Rationale, e ciò per hauere questa hoggidì più seguaci, lasciando per essere breue, e per non confondere il Lettore, tutti gli altri modi dà parte secondo le varie opinioni, che sono state intorno à quelle, imperoche alcuni dirigeuano per gradi eguali della Eclittica, altri per li moti diurni medij del Sole, altri per li veri, altri per le parti simili de gl'archi diurni del Significatore, e Promissore m.c. come Tolomeo, non potuto fare di meno di non ispiegare quì il modo di dirigere del Kepplero addotto dà esso nella sua Spor-

E 4

tu.

tula, come che ad alcuni riesca alquanto oscuro il suo pensiero, e ciò per sodisfare principalmente al desiderio delli sudetti Studiosi, che mostrorno ancora singolarmente curiosità di questo. Sarà perciò il rimanente di questa Prattica Astrologica in esplicatione del sopradetto modo di fare le Direttioni.

Il suo fondamento adunque parmi essere questo, cioè che il moto diurno vero del Sole dal primo giorno della nascita corrisponda al primo Anno numerato pure dalla nascita, e quello del secondo giorno al secondo Anno, quello del terzo, al terzo Anno, parimente quello del 10. giorno 20. 30. 40. al 10. 20. 30. 40. Anno, e così di man'in mano: d'onde si raccoglie, che il moto diurno vero del Sole per essempio de i primi 30. giorni dalla nascita importa il tempo de i primi 30. Anni, cioè che caschi la Direttione del Sole al punto dell' Ecclettica, al quale esso arriua in 30. giorni dalla nascita, nel fine del 30. Anno
pu-

pure computato dalla nascita, così quella di 40. giorni ne' 40. Anni, quello di 50. giorni in 50. Anni, e così vada discorrendo.

Vuole adunque il Kepplero, che proposto qualunque Anno computato dalla nascita, come per Effempio il 30. noi cerchiamo, quanto sia ne i primi 30. giorni dalla nascita il moto diurno del Sole, il che nelle Effemeridi anco di vn' Anno nō natalitio, come del 1600. posta quà, prontamente si può vedere, trouando il luogo del Sole nel mezo dì del giorno natalitio, & anco nel mezo dì del giorno 30. dalla nascita, ò pure del giorno tanto distante dalla nascita, quanto è il numero de gli Anni proposti, e quando il minore dal maggiore, imperoche l'arco che resta, vuole che si aggiunga non solo al luogo del Sole, mà anco della Luna natalitio, poiche così dice si haurà il punto nella Ecclettica, al quale arriua il Sole per Directione nel fine del trêtesimo Anno, e quello, al quale nell'istesso tempo arriua la ☽.

E 5

Ha-

Hauuti questi, per trouare i punti,
o luoghi della Direttione del m. c.
Asc e Parte della fortuna nel propo-
sto Anno, vuole che di questo ritro-
uato luogo della Direttione del Sole,
per essemplio nel trêtesimo Anno cer-
chiamo l'ascensione retta, & à quella
giongiamo le hore natalitie risolte
in gradi, e della somma come ascen-
sione retta cerchiamo pure il punto
eclittico, che gli risponde, che sa-
rà quello, al quale nell'istesso tempo
delli 30 Anni arriua per Direttione il
mezo cielo.

Aggiungendo poi à questa ascen-
sione retta g. 90. ne hauremo vn'ascē-
sione obliqua dell' Ascendente, alla
quale trouando il corrispondente
pūto della Eclittica, dice che à questo
arriua pure l'Asc. ne' detti 30. Anni.

E finalmente se à questo ritrouato
punto della Direttione dell' Asc. ag-
giungeremo la distanza natalitia del
Sole dalla Luna, hauremo il luogo
della Direttione della Parte della for-
tuna del detto 30. Anno.

Si

Si vede adunque, che la Direttione della Parte della fortuna suppone quella dell'Asc e questa del m.c. e quella del m.c. con quella della D. suppone quella del Sole, essendo quella del Sole semplice, & indepēdente, e formandosi come vn nuouo Tema celeste, il cui m.c. Asc. e Parte della Fortuna, sono i luoghi della loro Direttione nel sudetto Anno, il che cō l'Es-
 sempio si farà più chiaro.

Essempio.

Habbinfi dà ritrouare nella seguen-
 te Figura celeste i luoghi della Dire-
 ctione delli cinque cōsueti Significa-
 tori ☉. D. m.c. Asc. e Parte della for-
 tuna, nel fine del 30. Anno dalla nasci-
 ta. Trouo adunque nell'Effemeridi,
 nel giorno natalitio il luogo del
 Sole in mezzo di essere g. 12. 40. 49. 25
 30. giorni doppo, cioè alli 3. di Ago-
 sto pure in mezzo di essere in g. 11. 17.
 8. 8. onde l'arco dell'Eclittica de-
 corso dal Sole dalli 4. Luglio in mezzo
 fino alli 3. di Agosto pure in mezzo

E 6 di,

dì eg. 28. 36. 29. aggiungo questi adū
 que al luogo natalitio così del Sole
 come della ☽. e ne viene il luogo del
 la Direccion del Sole nel detto 30
 Anno in g. 11. 31. 34. ☽. e quello della
 ☽. in g. 7. 23. 19. di m. Trouo po
 l'ascensione retta del luogo della Di
 rection del Sole g. 11. 31. 34. ☽. esse
 reg. 134. à quali aggiungo per hore
 6. doppo il mezodì natalitio g. 90. e
 ne viene l'ascensione retta del nuouo
 m. c. g. 224. che ci dà dell' Eclittica
 g. 16. 29. w. luogo della Direccion
 del m. c. alla cui ascensione retta g.
 224. giunti g. 90. ne vengono g. 314.
 ascensione obliqua del nuouo Asc.
 che ci dà in esso dell' Eclittica g. 19.
 17. 7. luogo della Direccion dell'
 Asc. E finalmente à questo grado ag
 giunta la distanza natalitia del ☉, dal
 la ☽, che eg. 25. 52. ne vengono g. 15.
 9. w. luogo della Direccion della
 Parte della fortuna.

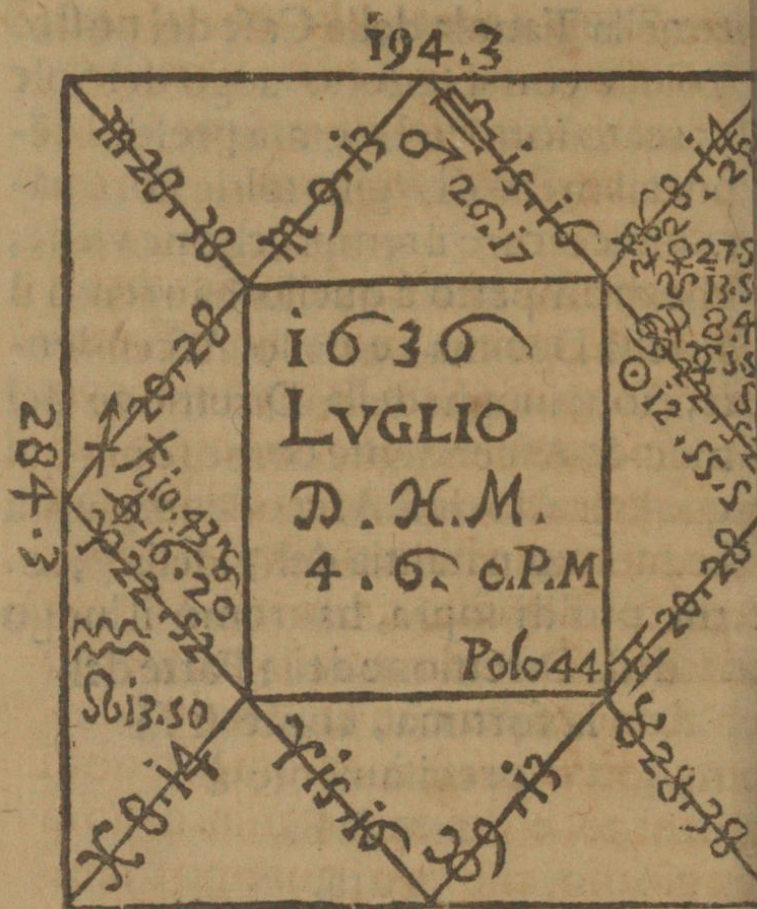
Nota poi, che potremo ancora,
 trouato il luogo della Direccion del
 Sole come sopra, con quello entra

re

re nella Tauola delle Case del nostro
 Polo, e con il sudetto luogo del Sole
 cercato sotto la Decima preso il tē-
 po dal mezzo di, e giuntoli le hore na-
 talitie, cercare il tempo, che ne viene,
 che dirimpetto à quello hauremo il
 g. della Decima, e dello Ascenden-
 te, cioè i luoghi della Direttione del
 m. c. & Ascendente come sopra, al
 quale grado dell'Ascendente giunta
 la distanza natalitia del ☉, della ♃, co-
 me pur di sopra, hauremo il luogo
 della Direttione della Parte del-
 la fortuna, come si farà
 precisamente à
 fare la Fi-
 gura.



Lar-



Larghezza de' Pianeti.

♄.	0.	28.	S.	D.
♃.	1.	5.	S.	D.
♂.	1.	6.	M.	D.
♀.	1.	8.	S.	D.
♂.	1.	29.	S.	D.
♄.	0.	25.	S.	D.

Co-

*Come si troui il tempo della Direccion di
qualsiuoglia de' consueti Significatori
ad vn dato Promissore, secon-
do gl'islessi fundamenti.*

S Vpposto che sia Significatore il Sole, cercheremo nelle Effemeridi l'Anno natalitio, & in esso doppo il tempo natalitio, quel momēto, nel quale egli arriua al luogo del Promissore, notando l'interuallo de' giorni, & hore trà questo momēto, e l'hora natalitia, e dando à ciascuno giorno vn' Anno, e per ogni due hore computando vn mese mediocre, cioè di giorni 30. e per ogni 4. min. di hora vn giorno, che così hauremo il tempo di detta Direccione.

Se poi Significatrice fosse la ☿. leuando il suo luogo natalitio da quello del Promissore, ne hauremo vn' arco da giungere al luogo pur natalitio del Sole, e ne verrà il luogo della Direccione del Sole nell'istesso tempo, che la ☿. arriuarà per Direccione al detto Promissore. Il che si haureb-

rebbe ancora leuando dal luogo de
 Promissore la distanza natalitia trà
 il ☉, e la ☽, come vfa il Keppler
 Cerchisi poi nelle Effemeridi come
 sopra doppo il luogo natalitio del ☉,
 questo luogo della sua Direttione,
 notando l'intervallo de i giorni, &
 dell' hore, che ci daranno gli Anni,
 mesi, e giorni, nel fine de quali acca-
 derà detta Direttione così del Sole à
 questo luogo, come della ☽ al di già
 supposto Promissore, arriuandoci
 ambedue per Direttione nell'istesso
 tempo.

Similmente essendo Significatore
 il m. c. cercheremo l'ascensione retta
 del Promissore, e da quella cauādo
 le hore doppo il mezo dì natalizio ri-
 solute in g. per la sua Tauola, restarà
 l'ascensione retta del luogo della Di-
 rettione del Sole, per la quale haue-
 remo pure anco il detto luogo. Cer-
 cando adunque nelle Effemeridi co-
 me sopra quando esso arrini à detto
 luogo, hauremo il tempo di questa
 Direttione, che è l'istesso, che quello
 del.

della Direttione del m. c. al detto Promiffore.

Mà se fosse Significatore l'Ascen. cercheremo l'ascensione obliqua del Promiffore, e cauandone g. 90. n'hauremo l'ascensione retta del m. c. dalla quale leuando l'hora natalitia risolta in gradi, ne verrà l'ascensione retta del luogo della Direttione del Sole, che si fa nell'istesso tempo, che quella dell'Asc al detto Promiffore, e però cercando come sopra il tempo di questa Direttione del ☉, hauremo ancora il tempo di quella dell'Asc. al dato Promiffore.

E se finalmēte fosse Significatrice la Parte della fortuna, leuaremo dal Promiffore la distanza natalitia trà il ☉, e la ♃, e restarà il luogo della Direttione dell'Asc. del quale cercādo l'ascensione obliqua, e dà quella cauando pure g. 90. restarà l'ascensione retta del m. c. dalla quale cauando finalmēte l'hora natalitia risolta in gradi, restarà l'ascensione retta del luogo della Direttione del Sole nell'istef.

istesso tempo, che la Parte della fortuna arriua al dato Promissore, e per ciò trouando per il Sole il tempo della Direttione come sopra, l'hauremo anco per la Parte della fortuna al dato Promissore.

Si vede adunque, che per trouare il tempo della Direttione della D. m. c. Asc. e Parte della fortuna ad vn dato Promissore, si cerca quel punto dell' Eclittica, al quale arriua il Sole per Direttione nell' istesso tempo, che l'eletto Significatore arriua al dato Promissore, e questo si ottiene osservando li sudetti Precetti. Così dunque la Direttione della Parte della fortuna si riduce à quella dell' Asc. quella dell' Asc. à quella del m. c. e quella del m. c. come anco quella della D., immediatamēte à quella del Sole, come meglio dà gl'infrascritti Essempij, si intenderà.

Essempij.

1. Nella sopraposta Figura celeste pongasi che si vogli sapere quando

do il ☉ arriuarà per Direttione à 4.
 Cerco adūque nell'Effemeridi l'An-
 no natalitio 1636. & in questo doppo
 il tēpo natalitio quando il Sole arriui
 à g. 2. 28. my. luogo di 4, e trouo ciò
 accadere doppo il mezo dì del gior-
 no 25. di Agosto h. 0. 29. essendo a-
 dunque il tempo natalitio h. 6. dop-
 po il mezodì del dì 4. di Luglio, ven-
 gono ad intermediare giorni 51. h.
 18. 29. che mostrano la Direttione
 del Sole à 4, accadere 51. Anni, 9.
 mesi, e 7. giorni in circa doppo il
 tempo natalitio.

2. Mà se volessimo sapere quan-
 do la ♃, arriuarà pure al medesimo
 4, cauando il luogo della ♃, dà quel-
 lo di 4, ne restano g. 23. 41. li quali
 giunti al luogo del ☉, natalitio g. 12.
 55. 5. mi danno g. 6. 36. 5. 86, alli
 quali trouo nel modo tenuto di so-
 pra che arriua il Sole in giorni 24. h.
 20. 25. e perche nell'istesso tempo ar-
 riua anco la ♃. per Direttio. à 4, nei
 quale il ☉ arriua al detto punto, per-
 ciò diremo accadere questo in Anni

24 mesi 10. e giorni 6. in circa dopo il tempo natalitio. L'istesso po haureffimo trouato leuando dal luogo di 4, Promissore, che è g. 2. 28. 17. la distanza natalitia trà il ☉, e la ☽ che è g. 25. 52. prestandoli vn Segno (e più, quando non si potesse fare la sottrattione) imperoche restano pure g. 6. 36. alli quali già si è trouato arriuare il ☉, in giorni 24. h. 20. 25. & in conseguenza la ☽, à 4, in Anni 24. mesi 10. e giorni 6. come si disse di sopra.

3. Habbisi hora dà dirigere il, m. c. à ♂. nell'istessa Figura, posto in g. 26. 17. 15. cō larghezza g. 1. 6. mer. la sua ascensione retta dunque sarà g. 204. 15. dalla quale cauati g. 90. per hore 6. doppo il mezodì natalitio, restano g. 114. 15. ascensione retta del luogo della Direttione del Sole, che farà g. 22. 26. 30. al quale luogo arriuaua il ☉ in giorni 9. h. 23. 6. e però il tempo della Direttione così del Sole al detto punto di Eclittica, come del m. c. à ♂, farà di Anni 9. mesi 11. e gior-

e giorni 16. in circa.

4. Se poi si volesse dirigere l'Asc. come per Effempio à η , che è in g. 10.43. γ , con larghezza g.0.28. bor. trouata l'ascensione obliqua di η . al Polo 44. che è g. 305. 19 e da questi cauati g.90. restano g.215. 19. ascensione retta del luogo della Direttione del m. c. dà questa poi cauati di nuouo g.90. per le hore 6. natalitie, restano g.125. 19. ascensione retta del luogo della Direttione del Sole, che è g.3.1. δ , al quale arriua in giorni 21. h. 2.25. la onde il tempo della Direttione così del Sole al detto punto di Eclittica, come dell' Asc. à η . sarà di Anni 21. mesi 1. e giorni 6. in circa.

5. E se finalmente volessimo dirigere la Parte della Fortuna all' φ . della γ . la quale φ . casca in g.8.47 di γ , leuando dà questo luogo la distanza del \odot dalla γ . natalitia, che è g.25. 52. restaranno g.12.55. γ , luogo della Direttione dell' Asc. nell'istesso tempo, dalla cui ascensione ob-

obliqua g. 308. 9. leuati g. 90. rimangono g. 218. 9. ascensione retta del luogo della Direccion del m. c. dà quali leuati pure g. 90. per le 6. hore natalitie, restano g. 128. 9. ascensione retta del luogo della Direccion del Sole, che sarà g. 5. 45. 8. al quale arriua il Sole in giorni 23. h. 23. 10. si che il tempo della Direccion del Sole à questo punto di Eclittica, e parimente della Parte della fortuna alla 8. della D. sarà di Anni 23. mesi 11. e giorni 15. in circa. Onde è manifestato il modo, che si deue tenere per ciascuno Significatore.

Nota però, che le sudette operationi si potranno fare anco con l'Effemeride di vn' Anno non natalitio, come pure quelle delli altri Capi, che perciò si è posta quà l'Effemeride del 1600. secondo Tichone, con la quale operaremo nelli altri Capi, come iui si insegna, ma nel presente per ritrouare quando il Sole arriua ad vn dato Promissore, sottraremo il luogo del Sole dà quello del Promissore e quel-

e quello, che resta lo numeraremo dal luogo del Sole nel mezodì del giorno natalitio nel detto Anno 1600 e offeruaremo in quello il momento di tempo, nel quale il Sole arriua al termine della numeratione, notando l'intervallo de' giorni, & hore trà questo momento, & il mezodì natalitio, e computando per ciascun giorno vn' Anno, e per ogni due hore vn mese, &c. come si disse di sopra, che così si haurà il tempo della detta Direccione.

Come, per Essempio, leuando il sudetto luogo del Sole dà quello di 4, restaranno g. 49. 33. quali numerati dal luogo del Sole nel mezodì natalitio del 1600. che è g. 12. 24. $\overline{50}$. termina la numeratione à g. 1. 57. $\overline{17}$. In quale luogo trouo, che arriua il Sole alle 18. hore in circa doppo il mezodì del dì 24. di Agosto, si che l'intervallo tra li 4. di Luglio giorno natalitio, e questo momento ritrouato di giorni 51. h. 18. come sopra, che importano Anni 51. mesi 9.

Quan

Quanto poi alli altri Significatori, si deue prima trouare il luogo della Direccion del Sole, come di qui si insegna in questo Capo, e poi operare come che questo luogo fosse suo Promissore, cioè, sottrahendo il luogo del Sole natalitio da questo numerando quello, che resta dal luogo del Sole nel mezodì natalitio, notare pure il momēto, nel quale il Sole arriua al fine di essa numeratione e l'intervallo de' giorni, & hore, come sopra, che n'hauremo il tempo della Direccion del Sole al sudetto luogo & in conseguenza del dato Significatore al suo Promissore. Habbiamo però voluto porre gli Esēpij in questi Capi, adoprando l'Effemeride de l'Anno natalitio, acciò operando per questa del 1600. si veda, che suario è di poca, o niuna consideratione in questo fatto.

Nota di più, che facendo per Cap. ant. la Direccion de' cinque consueti Significatori in ciasch' Anno dalla nascita sino à che terminano
ci

tri Significatore, si pare, potremo appresso à puoco
vedere in vn'occhiata, quando suc-
cedino le Directioni di essi alli dati
Promissori dentro alli medesimi
Anni.

Come, dato il numero de gli Anni di qual-
che accidente, & eletto il Promissore,
& Significatore di quello, che sia la Par-
te della fortuna, o l'Asc. ouero il m.c. si
corregga il tempo natalitio prossimo sup-
posto, e così il luogo del Significatore,
secondo gl'istessi fondamenti.

Cap. XIX.

PEr il numero de gl'Anni si cer-
cherà il luogo, al quale peruiene
la Directione del Sole per il Cap. 17.
poiche nel medesimo tempo deue
triuare l'eletto Significatore al da-
to Promissore. Hora essendo Signi-
ficatrice la Parte della fortuna, leuan-
do la distanza natalitia trà il ☉, e la ♀,
al Promissore, resterà il luogo della
directione dell'Ascendēte, del quale
F
pren-

prendendo l' ascensione obliqua del Polo della Figura celeste, e leuando ne g. 90. restarà l' ascensione retta del luogo della Direccion del m. c. da quale leuando l' ascensione retta del luogo della Direccion del Sole trouato, restaranno i gradi da conuertirsi in hore, e da prendere per tempo natalitio corretto. Hora giugendo i gradi di queste hore all' ascensione retta del luogo del Sole natalitio, ne hauremo l' ascensione retta del m. c. natalitio, e così il grado esso m. c. e giungendo à detta ascensione retta del m. c. g. 90. ne hauremo l' ascensione obliqua dell' Asc. a la quale trouando il corrispondente punto della Ecclittica per il Cap. 1. o per le Tauole delle ascensioni, riuerrà il grado dell' Asc. natalitio, quale giungendo finalmente la distanza natalitia trà il ☉, e la ♃, n' hauremo il luogo della Parte della fortuna natalitio.

Essendo poi Significatore l' Ascendente, prendendo l' ascensione obliqua

one obliqua
 ite, leuand
 uone retta d
 del m. o dal
 uone retta d
 e del Sole g
 gradi da co
 rendere per
 m. Hora g
 m. l'ascen
 Sole nata
 uone ret
 il grado
 uone ascen
 one haui
 dell'Asc
 penden
 C. r. o. p
 uone
 natalitio
 uone la
 la D. n
 della f
 e l'Asc
 uone o
 qu

ua del Promissore, e leuandone g.
 o. hauremo l'ascensione retta del
 mezo cielo dalla quale leuata l'ascē-
 sione retta del luogo del Sole già
 trouato col numero de gli Anni nel
 nodo tenuto di sopra, ci verranno i
 gradi dà tramutare in hore, prose-
 guendo il rimanente come nella Par-
 te della fortuna.

Mà quando fosse Significatore il
 n. c. prenderassi l'ascensione retta
 del Promissore, e leuandone l'ascen-
 sione retta del luogo della Direttio-
 ne del Sole, trouato col numero de
 l'Anni come sopra, restaranno pu-
 e i gradi dà tramutare in hore, che
 daranno l'hora natalitia 'corretta,
 e procederemo nel resto come nella
 parte della fortuna, e nell' Ascen-
 sione si è insegnato; mà per mag-
 giore chiarezza eccone gli Essem-
 p. ij.

1. Suppongafi nella ſoprapoſta
 Figura celeſte, che, eſſendo ſucceſſo
 vn' accidente nel fine del decimo
 Anno dalla naſcita, quello ſi poſſa tri-
 buire alla Direttione della Parte del
 la fortuna Significatrice al □. ſiniſtro
 di ♂. come Promiſſore, che cade in
 g. 26. 17. 70. Cercando adunque il
 luogo della Direttione del Sole nel
 detto tempo di 10. Anni per il Cap
 17. trouo quello eſſere g. 22. 26. 8. 50
 la cui aſcenſione retta è g. 114. 15. le-
 uo poi la diſtanza natalitia trà il ☉, e
 la ♄, g. 25. 52. dal luogo del Promiſ-
 ſore g. 26. 17. 70, e me ne reſtano g. 00
 25. 70. la cui aſcenſione obliqua a
 Polo 44. è g. 295. 19. dà quali cauando
 g. 90. reſta l'aſcenſione retta del
 m. c. g. 205. 19. dalla quale leuata
 l'aſcenſione retta del luogo della Di-
 rettione del ☉, g. 114. 15. reſtano g.
 91. 4. che ſono h. 6. 4. 10. doppo il
 mezo dì natalitio, corrette per il det-
 to accidente. Giungendo poi all'
 aſcen-

ascensione retta del luogo natalitio
 del ☉, che è g. 104. 3. g. 91. 4. delle
 dette hore, n'hauremo l'ascensione
 retta del m. c. natalitio giustificato,
 cioè g. 195. 7. che ci daranno in esso
 m. c. g. 16. 25. $\frac{1}{2}$. Aggiungendo
 poi à questa ascensione retta del m.
 c. g. 90. n'haueremo g. 285. 7. ascen-
 sione obliqua dell' Ascendente, alla
 quale rispondono g. 21. 23. $\frac{1}{2}$. à qua-
 li giungendo finalmentela distanza
 del ☉, dalla ♀ natalitia, cioè g. 25. 52.
 ne vègono g. 17. 15. $\frac{1}{2}$, luogo corret-
 to della Parte della fortuna Signifi-
 catrice.

2. Pongasi hora nell'istessa Figu-
 ra, che, essendo successo vn'acciden-
 te nel termine di Anni 20. in circa
 dalla nascita, quello si possi tribuire
 alla Direttione dell' Ascendente co-
 me Significatore à $\frac{1}{2}$ come Promis-
 fore. Con il detto tempo adunque
 trouo per il Cap. 17. che la Direttio-
 ne del Sole arriua à g. 1. 59. 8. La cui
 ascensione retta è g. 124. 15. Simil-

F 3

men-

mente l'ascensione obliqua di γ . a Polo 44. è g. 305. 19. dà quali cauat g. 90. restano g. 215. 19. ascensione retta del m. c. dalla quale cauata l'ascensione retta del Sole g. 124. 15. restano g. 91. 4. cioè h. 6. 4. 16. doppo il mezodì natalitio corrette. Li detti gradi poi aggiunti all'ascensione retta del luogo natalitio del Sole, che è g. 104. 3. ci daranno come sopra il g. culminante 16. 25. & all'ascensione retta di questo grado del m. c. giungendo pure g. 90. hauremo l'ascensione obliqua come sopra di g. 21. 23. \rightarrow . grado dell' Ascendente Significatore corretto per il detto accidente.

3. Diasi finalmente che nel termine di Anni 8. e mesi 11. in circa sia auuenuto vn' accidente, che si possi attribuire alla Direccion del m. c. Significatore à σ Promissore nell' istessa figura celeste. In tanto tempo adunque trouo pure per il Cap. 17. che il Sole arriua per Direccion à g.

21. 26. 25. la cui ascensione retta è
 g. 113. 11. questa poi leuo dalla ascen-
 sione retta di ♀ Promissore che è g.
 204. 15. e restano g. 91. 4. che mi da-
 no per il tempo natalitio corretto
 pure come sopra h. 6. 4. 16. li detti g.
 91. 4. poi aggiunti alla ascensione
 retta del luogo natalitio del Sole, che
 è g. 104. 3. ci daranno il medesimo g.
 culminante 16. 25. 25. di onde ne
 verrà l'istesso Ascendente corretto
 g. 21. 23. +, come nelli altri Essem-
 pij habbiamo visto.

La probabilità poi di questo mo-
 do di dirigere come che sia dal Kep-
 plero confermata con dire, che que-
 sto sia quasi vna mistura, & vn com-
 pendio di tutti gli altri modi, tenuti
 sin'hora nel fare le Directioni, e che
 possi essere autenticato singolarmen-
 te dalla Filosofia Pitagorica; parmi
 però molto ragioneuole, che la rico-
 nosciamo principalmēte dalla espe-
 rienza, vero paragone della verità:
 Onde potranno li Studiosi di quest'
Arte con diletteuole trattenimento,

e non con molta fatica, effendo que-
sto modo affai facile, tentare di ve-
dere in fatti se quella applaudeffe
forfì à questo più che à gli altri, per
sodisfare in parte al nostro infinito
desiderio di sapere il futuro, o per-
che almeno dà tanti modi ritrouati
dà noi tutti fallaci, e vani, resti in par-
te rintuzzato il nostro orgoglio, e la
nostra arroganza, che pretendiamo
così alto priuilegio, conoscēdosi es-
sere questa facoltà propria d'Iddio,
mentre disse Isaia al Cap. 41. *Annun-
tiate, quæ ventura sunt in futurum, &
sciemus quia Dñs estis vos.* Et tanto basti
hauere breuemente toccato in espli-
catione di questo modo di fare le
Direttioni secondo il Kepplero.

Accioche poi le seguenti pagini
non andassero à voto, mi è parso be-
ne soggiungere la seguente Tauola
in gratia non solo di questa Parte, mà
anco della Centuria susseguente.

Ta-

Tau. della lögh. e larg. di alcune Città.

Nomi delle Città	Long. G. M.	Larg. G. M.
Alessandr. d'Egitto	60 30	30 58
Alessandria d'Italia	30 0	43 30
Amsterdam	28 0	52 20
Anversa	27 35	51 12
Ancona	36 25	43 42
Aquileia	34 0	45 12
Arezzo	36 30	42 45
Babilonia	73 0	35 0
Basilea	31 15	47 38
Bergamo	30 30	44 50
Bologna	36 30	43 57
Brescia	31 20	44 36
Brusselles	27 30	50 50
Cesena	34 40	43 40
Como	30 0	44 40
Colon. Agrippina	30 30	50 55
Costantinopoli	55 30	43 5
Cracouia	45 30	50 12
Cremona	34 40	44 15
Faenza	35 30	43 30
Fermo	37 10	43 9
Ferrara	36 20	44 18

Nomi delle Città	Long. G. M.	Larg. G. M.
Fiorenza	36 40	43 27
Forlì	34 30	43 40
Genoua	33 40	43 12
Gerusalemme	66 0	31 40
Granata	18 15	37 30
Imola	34 42	43 30
Lione di Francia	24 0	45 40
Lipsia	36 45	51 22
Lisbona	9 10	39 38
Londra	24 20	51 32
Liorno	35 30	42 12
Lucca	32 40	42 40
Mariglia	28 20	42 45
Mantoua	35 15	44 33
Messina	42 45	39 12
Milano	30 20	44 36
Modena	32 40	44 0
Napoli	40 55	41 37
Nouara	30 30	44 30
Padoua	36 25	45 6
Palermo	40 30	38 59
Parigi	24 25	48 10

Nomi delle Città	Long. G. M.	Larg. G. M.
Parma	32 30	43 30
Pauia	31 0	44 20
Perugia	36 50	42 56
Pesaro	39 10	43 51
Pisa	35 45	43 6
Praga	38 30	50 6
Rauenna	37 50	44 3
Ratisbona	29 50	48 56
Roma	38 30	41 50
Salerno	41 25	41 24
Siena	37 20	43 3
Saragosa	42 30	38 31
Toledo	17 40	40 10
Trento	31 42	45 18
Turino	29 30	44 40
Venetia	37 15	45 18
Verona	35 20	44 51
Vercelli	29 50	44 10
Viterbo	37 30	42 18
Viēnadell'Austria	41 30	48 28
Volterra	33 50	42 40
Vrbino	36 0	43 0

